



This is a digital copy of a book that was preserved for generations on library shelves before it was carefully scanned by Google as part of a project to make the world's books discoverable online.

It has survived long enough for the copyright to expire and the book to enter the public domain. A public domain book is one that was never subject to copyright or whose legal copyright term has expired. Whether a book is in the public domain may vary country to country. Public domain books are our gateways to the past, representing a wealth of history, culture and knowledge that's often difficult to discover.

Marks, notations and other marginalia present in the original volume will appear in this file - a reminder of this book's long journey from the publisher to a library and finally to you.

Usage guidelines

Google is proud to partner with libraries to digitize public domain materials and make them widely accessible. Public domain books belong to the public and we are merely their custodians. Nevertheless, this work is expensive, so in order to keep providing this resource, we have taken steps to prevent abuse by commercial parties, including placing technical restrictions on automated querying.

We also ask that you:

- + *Make non-commercial use of the files* We designed Google Book Search for use by individuals, and we request that you use these files for personal, non-commercial purposes.
- + *Refrain from automated querying* Do not send automated queries of any sort to Google's system: If you are conducting research on machine translation, optical character recognition or other areas where access to a large amount of text is helpful, please contact us. We encourage the use of public domain materials for these purposes and may be able to help.
- + *Maintain attribution* The Google "watermark" you see on each file is essential for informing people about this project and helping them find additional materials through Google Book Search. Please do not remove it.
- + *Keep it legal* Whatever your use, remember that you are responsible for ensuring that what you are doing is legal. Do not assume that just because we believe a book is in the public domain for users in the United States, that the work is also in the public domain for users in other countries. Whether a book is still in copyright varies from country to country, and we can't offer guidance on whether any specific use of any specific book is allowed. Please do not assume that a book's appearance in Google Book Search means it can be used in any manner anywhere in the world. Copyright infringement liability can be quite severe.

About Google Book Search

Google's mission is to organize the world's information and to make it universally accessible and useful. Google Book Search helps readers discover the world's books while helping authors and publishers reach new audiences. You can search through the full text of this book on the web at <http://books.google.com/>



Über dieses Buch

Dies ist ein digitales Exemplar eines Buches, das seit Generationen in den Regalen der Bibliotheken aufbewahrt wurde, bevor es von Google im Rahmen eines Projekts, mit dem die Bücher dieser Welt online verfügbar gemacht werden sollen, sorgfältig gescannt wurde.

Das Buch hat das Urheberrecht überdauert und kann nun öffentlich zugänglich gemacht werden. Ein öffentlich zugängliches Buch ist ein Buch, das niemals Urheberrechten unterlag oder bei dem die Schutzfrist des Urheberrechts abgelaufen ist. Ob ein Buch öffentlich zugänglich ist, kann von Land zu Land unterschiedlich sein. Öffentlich zugängliche Bücher sind unser Tor zur Vergangenheit und stellen ein geschichtliches, kulturelles und wissenschaftliches Vermögen dar, das häufig nur schwierig zu entdecken ist.

Gebrauchsspuren, Anmerkungen und andere Randbemerkungen, die im Originalband enthalten sind, finden sich auch in dieser Datei – eine Erinnerung an die lange Reise, die das Buch vom Verleger zu einer Bibliothek und weiter zu Ihnen hinter sich gebracht hat.

Nutzungsrichtlinien

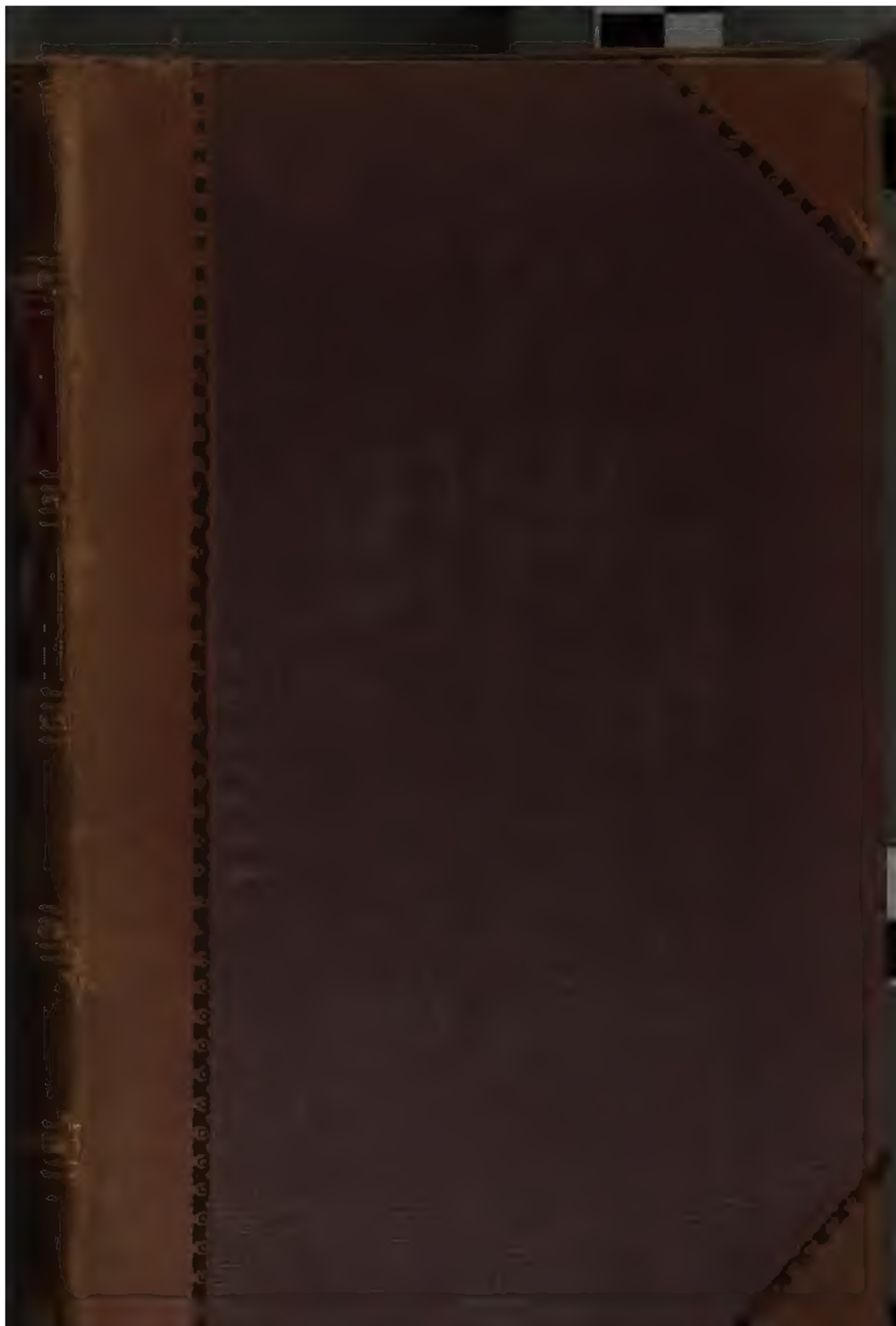
Google ist stolz, mit Bibliotheken in partnerschaftlicher Zusammenarbeit öffentlich zugängliches Material zu digitalisieren und einer breiten Masse zugänglich zu machen. Öffentlich zugängliche Bücher gehören der Öffentlichkeit, und wir sind nur ihre Hüter. Nichtsdestotrotz ist diese Arbeit kostspielig. Um diese Ressource weiterhin zur Verfügung stellen zu können, haben wir Schritte unternommen, um den Missbrauch durch kommerzielle Parteien zu verhindern. Dazu gehören technische Einschränkungen für automatisierte Abfragen.

Wir bitten Sie um Einhaltung folgender Richtlinien:

- + *Nutzung der Dateien zu nichtkommerziellen Zwecken* Wir haben Google Buchsuche für Endanwender konzipiert und möchten, dass Sie diese Dateien nur für persönliche, nichtkommerzielle Zwecke verwenden.
- + *Keine automatisierten Abfragen* Senden Sie keine automatisierten Abfragen irgendwelcher Art an das Google-System. Wenn Sie Recherchen über maschinelle Übersetzung, optische Zeichenerkennung oder andere Bereiche durchführen, in denen der Zugang zu Text in großen Mengen nützlich ist, wenden Sie sich bitte an uns. Wir fördern die Nutzung des öffentlich zugänglichen Materials für diese Zwecke und können Ihnen unter Umständen helfen.
- + *Beibehaltung von Google-Markenelementen* Das "Wasserzeichen" von Google, das Sie in jeder Datei finden, ist wichtig zur Information über dieses Projekt und hilft den Anwendern weiteres Material über Google Buchsuche zu finden. Bitte entfernen Sie das Wasserzeichen nicht.
- + *Bewegen Sie sich innerhalb der Legalität* Unabhängig von Ihrem Verwendungszweck müssen Sie sich Ihrer Verantwortung bewusst sein, sicherzustellen, dass Ihre Nutzung legal ist. Gehen Sie nicht davon aus, dass ein Buch, das nach unserem Dafürhalten für Nutzer in den USA öffentlich zugänglich ist, auch für Nutzer in anderen Ländern öffentlich zugänglich ist. Ob ein Buch noch dem Urheberrecht unterliegt, ist von Land zu Land verschieden. Wir können keine Beratung leisten, ob eine bestimmte Nutzung eines bestimmten Buches gesetzlich zulässig ist. Gehen Sie nicht davon aus, dass das Erscheinen eines Buchs in Google Buchsuche bedeutet, dass es in jeder Form und überall auf der Welt verwendet werden kann. Eine Urheberrechtsverletzung kann schwerwiegende Folgen haben.

Über Google Buchsuche

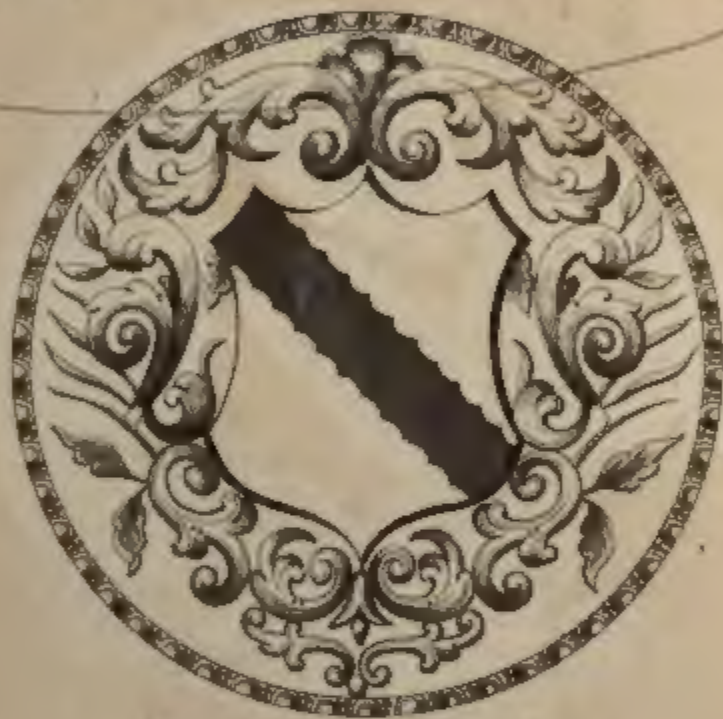
Das Ziel von Google besteht darin, die weltweiten Informationen zu organisieren und allgemein nutzbar und zugänglich zu machen. Google Buchsuche hilft Lesern dabei, die Bücher dieser Welt zu entdecken, und unterstützt Autoren und Verleger dabei, neue Zielgruppen zu erreichen. Den gesamten Buchtext können Sie im Internet unter <http://books.google.com> durchsuchen.





600048617W

B. 10. P. 15.



E. BIBL. RADCL.

C

1851 e. 45 / 2

OXFORD MUSEUM.
LIBRARY AND READING-ROOM.

THIS Book belongs to the "Student's
Library."

It may not be removed from the
Reading Room without permission
of the Librarian.

Matth. 7

HANDBUCH
DER
O P T I K,

MIT BESONDERER RÜCKSICHT
AUF DIE
NEUESTEN FORTSCHRITTE DER
WISSENSCHAFT

BEARBEITET

VON

F. W. G. RADICKE.



ZWEITER BAND.

MIT SECHS LITHOGRAPHIRTEN TAFELN.

BERLIN, 1839.

IN DER NICOLAISCHEN BUCHHANDLUNG.

1875

.

1876

1877

2

3

4

5

Vorrede.

In dem 8ten und 9ten Abschnitt glaubte der Verf., da dieselben eigentlich nur Anwendungen der in dem Vorangegangenen entwickelten Lehren behandeln, um das Werk nicht noch weiter auszudehnen, sich kürzer fassen zu dürfen. Im 8ten Abschnitt wurden nämlich die verwickelteren analytischen Untersuchungen übergangen, und nur die Hauptresultate derselben mitgetheilt; und im 9ten Abschnitt wurden zwar wegen der Wichtigkeit des Gegenstandes die analytischen Entwicklungen mitgetheilt, jedoch nur in ihren Grundzügen.

In dem 5ten Abschnitt ist ferner Einiges, namentlich das auf die kaustischen Curven und Flächen sich Beziehende nicht in seinem ganzen Umfange ausgeführt worden, weil es einerseits bedeutenden Raumaufwand erfordert hätte, andererseits für die Praxis sowohl wie für die Constatirung der Grundlagen der Theorie von geringerem Interesse ist.

Endlich ist, was die neueren Produktionen anlangt, Hamilton's *Essay on the Theory of*

Systems of Rays (enthalten in den *Transactions of the Royal Irish Academy*) nicht berücksichtigt worden, weil die Resultate desselben im Wesentlichen mit den im Handbuch entwickelten übereinstimmen, und das Neue in demselben hauptsächlich nur die Entwicklungsmethode ist – eine Methode freilich, die wegen ihrer Allgemeinheit von besonderem Werthe ist, und welche ihren Urheber auf die Entdeckung der konischen Refraction geführt hat.

Da es wünschenswerth sein dürfte, wegen der größeren Ausdehnung der mathematischen Untersuchungen in den ersten 3 Abschnitten die in denselben enthaltenen Formeln auch außer ihrem Zusammenhange verständlicher zu sehen, so ist am Schlusse ein Verzeichniß derjenigen Bezeichnungen beigegeben worden, welche größeren Strecken hindurch beibehalten wurden. Eine Ausnahme bilden hierbei natürlich diejenigen Stellen, an denen ausdrücklich den Buchstaben eine eigene Bedeutung untergelegt worden ist.

Berlin im Februar 1839.

Der Verfasser

Inhalt des zweiten Bandes.

Vierter Abschnitt.

Die Interferenz-Erscheinungen, welche durch Ungleichheit der Wege des Lichtes erzeugt werden.

	Seite
<i>Erste Abtheilung.</i> Uebersicht über die Erscheinungen und ihre Gesetze.	1
<i>A.</i> Erscheinungen im direkten Lichte. Beugung des direkten Lichtes.	1
Schatten ausgedehnter Körper.	1
Beugung durch schmale Körper.	8
Beugung durch eine schmale geradlinige Oeffnung.	9
Beugung durch eine parallelogrammförmige Oeffnung.	12
Beugung durch eine dreieckige Oeffnung.	15
Beugung durch eine Kreis-Oeffnung.	17
Beugung durch eine Reihe neben einander liegender, congrüenter und gleichweit von einander entfernter Oeffnungen.	19
Beugung durch mehrere Reihen gleicher und gleichweit entfernter Oeffnungen.	27
Erscheinungen im weissen Lichte.	32
Erscheinungen, wenn das Licht von einer leuchtenden Linie oder einer leuchtenden Fläche ausgeht.	34
Modificationen der Beugungs-Erscheinungen durch das Hinzutreten anderer durchsichtiger Mittel.	41
<i>B.</i> Erscheinungen im reflektirten Lichte.	45
Beugung des reflektirten Lichtes.	45
Interferenz des reflektirten Lichtes mit dem direkten.	46
Interferenz reflektirter Strahlen unter sich.	49
Interferenz des zerstreuten Lichtes.	51
Brewster'scher Interferenz-Versuch.	54
Die Newton'schen Ringe.	56

	Seite
Zweite Abtheilung. Analytische Entwicklung der hauptsächlichsten Interferenz-Erscheinungen.	65
Zusammensetzung der Schwingungsbewegung mehrerer Wellensysteme.	65
A. Die Beugungserscheinungen.	67
Beugung durch eine schmale geradlinige Oeffnung.	67
Beugung durch eine trapezförmige Oeffnung.	71
Beugung durch eine parallelogrammförmige Oeffnung.	74
Beugung durch eine dreieckige Oeffnung.	77
Beugung durch eine Kreisöffnung.	81
Beugung durch eine Reihe gleicher und gleichweit entfernter Oeffnungen.	83
Beugung durch mehrere gleichweit von einander entfernte gleichgeordnete Reihen von Oeffnungen.	88
Beugung durch verschieden gruppirte Oeffnungen.	89
B. Die Newton'schen Ringe.	95

Fünfter Abschnitt.

Erscheinungen, welche auf der Aenderung der Strahlenrichtung durch Reflexion und Refraction beruhen.

	Seite
Erste Abtheilung. Uebersicht über die Erscheinungen und ihre Gesetze.	103
A. Katoptrik.	105
Ebene Spiegel.	106
Gekrümmte Spiegel im Allgemeinen	110
Sphärische Spiegel insbesondere	112
Sphärische Abweichung.	116
Vertheilung des Lichtes im Brennraume.	117
B. Dioptrik.	119
I. Brechung des homogenen Lichtes.	119
Brechung durch Prismen	119
Brechung an gekrümmten Flächen	120
Brechung durch Linsen.	126
a) Brennweite der Centralstrahlen.	127
b) Brennweite der Randstrahlen. Kugelabweichung.	131
Dioptrische Bilder.	134
II. Brechung des zusammengesetzten Lichtes.	137
Brechung durch Prismen.	137
Cromatische Abweichung sphärischer Linsen.	142

VII

	Seite
Zweite Abtheilung. Analytische Entwicklung der katoptrischen und dioptrischen Erscheinungen.	146
A. Katoptrik.	146
Bestimmung der Lage der von Spiegeln reflektirten Strahlen. Brennpunkte.	147
Sphärische Abweichung.	151
Bestimmung der Brennfläche.	153
Kreis der kleinsten Abweichung.	155
B. Dioptrik.	157
I. Brechung des homogenen Lichtes.	157
Brechung an ebenen Flächen.	157
Brechung an gekrümmten Flächen	160
Richtung der gebrochenen Strahlen. Vereinigungsweite derselben.	160
Die kaustische Fläche.	163
Brennweite der Centralstrahlen sphärischer Flächen.	165
Brennweite der Randstrahlen sphärischer Flächen.	169
Brechung durch eine einzige Fläche.	169
Brechung durch mehrere sich berührende Flächen.	171
Brechung durch eine unendlich dünne Linse.	171
Halbmesser der sphärischen Abweichung.	176
Vollständiger Werth der Brennweite einer Linse.	177
II. Brechung des zusammengesetzten Lichtes.	179
Brechung durch Prismen.	179
Brechung durch Linsen. Chromatische Abweichung.	182
Achromatismus eines Linsensystems.	183

Sechster Abschnitt.

V o n d e r A b s o r p t i o n .

Erste Abtheilung. Uebersicht über die Absorptions-Erscheinungen.	186
Absorption des reflektirten und gebrochenen Lichtes.	186
Principien, auf denen die Erklärung der Absorptions-Erscheinungen beruht.	193
Künstliche Erzeugung der Spektre absorbirender Mittel.	198
Berechnung des Ortes der dunklen Linien in prismatischen Spektren.	199
Einfluß der Natur der Lichtquellen auf das Spektrum.	201
Combinationen verschiedenartiger Flammen.	203
Spektrum des Sonnenlichtes.	203

X

Spiegelteleskope.	Seit 417
Einfache Mikroskope.	420
Zusammengesetzte Mikroskope.	422

A n h a n g.

A. Von den krystallographischen Verhältnissen.	427
B. Verzeichniß und Beschreibung der wichtigeren durchsichtigen Krystalle.	437
C. Brechungsverhältnisse.	442
a) für Gase bei 0° C. Temperatur und 0,76 ^m Luftdruck.	442
b) für feste und tropfbar flüssige Körper.	444
D. Zerstreuungsverhältnisse.	450

N a c h t r ä g e.

Von der Richtungslinie des Schens.	45
Farbenercheinungen, erzeugt durch die Ungleichheit der Dauer des Lichteindrucks für verschiedene Farben.	45
Figuren von subjektiver Farbe.	45
Mitscherlich's Goniometer.	45
Polarisationsmikroskop.	45
August's Heliostat.	45
Gebrauch verschiedener Substanzen als Material zu Linsen.	46
Bedingungen des Ausbleibens der Dispersion.	46

Namenregister.	46
Sachregister.	46

Vierter Abschnitt.

Die Interferenz-Erscheinungen, welche durch Ungleichheit der Wege des Lichtes erzeugt werden.

Erste Abtheilung.

Uebersicht über die Erscheinungen und ihre Gesetze.

Erscheinungen im direkten Licht. Beugung des direkten Lichtes.

Schatten ausgedehnter Körper.

Verbreitete sich das Licht nur in der Richtung des Strahls, so würde hinter einem undurchsichtigen Körper ein dunkler Raum entstehen, wenn sich vor demselben ein leuchtender Punkt befände, und dieser Raum würde von denjenigen geraden Richtungen begrenzt sein, welche, vom Lichtpunkt ausgehend, den Körper berühren. Den durch solche Tangenten begrenzten Raum nennt man den geometrischen Schatten des Körpers.

Allein dies widerspricht sowohl der Erfahrung als der Theorie. In der That fallen einestheils die Grenzen des wirklichen Schattens (d. h. des wirklich dunklen Raumes) mit denen des geometrischen nicht zusammen, sie fallen vielmehr innerhalb der letzteren, und sind nicht geradlinig, sondern hyperbolisch; andernteils ist der Schatten nicht vollkommen scharf begrenzt, und erscheint überdies, wenn

man ihn mit einer weissen Tafel auffängt, von Farbensäumen oder Farbefeldern umgeben. Man nennt das Licht, durch welches diese Farbensäume oder Farbefelder gebildet werden, gebeugtes Licht.

Die Form des wahren Schattens so wie die Farbenvertheilung an dessen Grenzen hängt nicht von der Natur des schattengebenden Körpers ab, sondern nur von der Form und der gegenseitigen Entfernung der Ränder desselben.

Was die Theorie betrifft, so läßt sich jedes schwingende Aethertheilchen in einem Wellensysteme als Mittelpunkt eines eigenen Wellensystems betrachten, so daß, wenn in Fig. 1. S ein leuchtender Punkt, ab die Wellenfläche des von ihm ausgehenden Wellensystems zu einer bestimmten Zeit t , und p irgend ein Aethertheilchen ist, die Bewegung von p als resultirend gedacht werden kann aus den Erregungen durch die unendlich vielen Wellensysteme, welche von sämtlichen in ab liegenden Aethertheilchen als Schwingungsmittelpunkten ausgehen. Wird die Verbreitung der Lichtbewegung nirgend unterbrochen, so haben alle um die Länge Sp von S entfernten Theilchen gleiche Lage gegen die Theilchen der Wellenfläche ab , mithin werden alle Theilchen der durch p gehenden Wellenfläche dieselbe Bewegung, und somit gleiche Intensität haben, wenn nur das Licht in der Wellenfläche ab überall dieselbe Intensität hat.

Diese Gleichheit der Intensität muß aber aufhören, sobald ein Theil der Wellenfläche ab durch einen undurchsichtigen Körper unterbrochen wird. Um die Wirkung einer solchen Unterbrechung näher zu verfolgen, wollen wir das Licht homogen und den Durchschnitt der Wellenfläche ab in so große Theile cd , de , ef , fg etc. getheilt denken, daß $dp - cp = ep - dp = fp - ep = \text{etc.}$ und zwar einer halben Wellenlänge gleich werden, und cp , dp , ep , fp etc. als Elementarstrahlen nehmen, welche von den Theilchen in c , d , e , f etc. ausgesendet werden. Schon für eine geringe Entfernung des Punktes p von ab , sind je zwei

aufeinanderfolgende Elementarstrahlen, namentlich die von c entfernteren, so nahe parallel, daß sie interferiren können, und sich einander vollkommen vernichten, wenn sie von gleicher Intensität sind. Da die Intensität von der Schiefe der Strahlen abhängt, so wird ihre Gleichheit um so vollkommener, je kleiner der Winkel zwischen ihnen ist, also je weiter sie sich von c entfernen.

Sind g, f, e Theilpunkte, welche von c hinreichend weit abstehen, so daß man annehmen kann, daß zwischen f und g und zwischen e und f gleichviel Aethertheilchen sich befinden, so zerstören sich die von den zwischen e und g liegenden Theilchen auf p ausgeübten Wirkungen völlig. Ist die Zahl der Theilchen nicht gleich, und bezeichnet man den von ef herrührenden Theil der Intensität des Punktes p durch i , und den von fg herrührenden Theil derselben durch i' , so ist $i - i'$ die Intensität, welche dem Punkt p von df eingeprägt wird.

Die Gesamtintensität, welche durch ac bewirkt wird, ist alsdann

1) $I = (i - i') + (i_1 - i'_1) + (i_2 + i'_2) + (i_3 - i'_3) + \text{etc.}$,
 wo durch die Indices die Werthe von i für die aufeinanderfolgenden Bögen unterschieden sind, und i sich auf cd , i' auf de bezieht. Die Glieder dieser Reihe nehmen rasch ab, so daß $i - i'$ ein genäherter Werth ihrer Summe ist. Die andere Seite cb giebt denselben Ausdruck, so daß $2I$ die Total-Intensität von p wird. Denken wir nun die Wirkung von cb durch einen bis c reichenden Schirm vernichtet, so hat p (also die an der Grenze des geometrischen Schattens liegenden Punkte) die Hälfte der Lichtstärke, welche ohne die Unterbrechung des Schirms erfolgt wäre.

Reicht der Schirm bis d , so ist die Lichtstärke von p

$$i' + (i' - i'_1) + (i_2 - i'_2) + \text{etc.},$$

also bedeutend größer als vorher. Dieser helle Lichtpunkt p liegt im Innern des geometrischen Schattens, und zwar von dessen Grenze dp_1 um den Winkel p_1dp entfernt. Reicht der Schirm bis e , so ist die Intensität

$$(i_1 - i'_1) + (i_2 - i'_2) + \text{etc.},$$

also schwächer als für beide vorige Lagen des Schirms. Dieser schwache Lichtpunkt liegt in Bezug auf die neue Lage des Schirms noch tiefer im geometrischen Schatten, als der eben erwähnte helle Punkt, nämlich um den Winkel $p_1 p$ von dessen Grenze entfernt. Verschiebt man den Schirm bis f , so steigt wiederum die Intensität etc., so daß man, wenn man das gebrochene Licht mit einem Schirm aufängt, innerhalb des geometrischen Schattens nach dem Innern zu einen periodischen Wechsel von hellen und dunkleren Punkten wahrnimmt, welcher aber sehr bald, wegen der schnellen Abnahme der obigen Reihe, unmerklich wird und in vollkommenes Dunkel übergeht.

Ein ähnlicher Intensitätswechsel findet außerhalb des Schattens statt. Wird nämlich der Theil de der Welle durch den Schirm aufgehalten, so ist $I+i$ die (vom Bogen bd herrührende) Intensität des Punktes p , und da

$$I = i - (i' - i_1) - (i_1' - i_2) - (i_2' - i_3) - \text{etc.}$$

und $i' - i_1$, $i_1' - i_2$, $i_2' - i_3$ sämmtlich positiv sind, so ist $i > I$, also die Intensität von p , welcher Punkt um den Winkel $p_1 p$ vom geometrischen Schatten absteht, größer als $2I$, also noch größer, als wenn gar kein Schirm vorhanden wäre. Ginge der Schirm nur bis e , so würde die Lichtstärke von p , $I + (i - i')$ sein, also ein Minimum erreichen; ginge aber der Schirm nur bis f , so würde sie $I + i - i' + i_1$ sein, also ein Maximum und wiederum größer als $2I$ etc.

Je weiter man den Schirm zurückrückt, oder, was dasselbe ist, je weiter man sich bei feststehendem Schirm von der Grenze des Schattens entfernt, desto mehr nähern sich die Maxima und Minima dem Werthe $2I$ (der Lichtstärke des direkten Lichtes), so daß bald der Lichtwechsel unmerklich, und die Helligkeit gleichmäßig wird. Was die Oerter der Maxima und Minima betrifft, so geht aus diesen Betrachtungen hervor, daß die Maxima denjenigen Punkten entsprechen, für welche der Gangunterschied des direkten Strahls (welcher die Richtung pS hat) und des vom Rande des Schirms kommenden eine ungerade Anzahl hal-

ber Wellenlängen beträgt; die Minima dagegen denjenigen Punkten, für welche derselbe eine gerade Anzahl halber Wellenlängen beträgt.

In dem Bisherigen ist zwar nur die Wirkung des ebenen Durchschnitts ab der Wellenfläche berücksichtigt, allein es läßt sich leicht auf die Totalwirkung der letzteren schliessen. Ist die Grenze des Schirms geradlinig, so denke man sich dieselbe senkrecht auf den Durchschnitt ab , und die Wirkung der auf ab senkrechten Durchschnitte der Wellenfläche in den Punkten von ab , durch welche diese letzteren hindurchgehen, vereinigt. Die Modification der Intensität des gebeugten Lichtes hat alsdann nur auf die relative Grösse der Maxima und Minima, nicht auf ihre relative Lage Einfluss.

Was die Vertikaldimension betrifft, wenn der Rand des Schirms vertikal gedacht wird, so ist, wie sich von selbst versteht, jeder der Punkte der grössten und geringsten Helligkeit der Durchschnitt einer Linie der grössten und geringsten Helligkeit.

Die von Fresnel nach der von ihm construirten Formel berechneten Werthe der ausserhalb des geometrischen Schattens befindlichen Maxima und Minima sind, die Intensität des direkten Lichtes gleich 2 gesetzt;

1stes Maximum	2,7413	1stes Minimum	1,5570
2tes „	2,3990	2tes „	1,6867
3tes „	2,3022	3tes „	1,7440
4tes „	2,2523	4tes „	1,7785
5tes „	2,2206	5tes „	1,8014
6tes „	2,1985	6tes „	1,8185
7tes „	2,1818	7tes „	1,8317

Die Linien der grössten und geringsten Helligkeit ändern ihre Entfernung unter sich und ihre Entfernung vom geometrischen Schatten, wenn man die Entfernung des Schirms, welcher das gebeugte Licht auffängt, von dem schattengebenden Körper ändert.

Ist in der vorigen Figur dh der beugende Schirm, p die auffangende Tafel, welche auf Sp_1 senkrecht sein

mag, und cr ein aus p mit dem Radius pc beschriebener Kreisbogen, so ist der Gangunterschied der Strahlen cp und dp , welcher die Intensität des Punktes p bedingt, gleich dr . Sind hd und pp_1 einander nicht zu nahe, so kann man $rc = dc$ nehmen und dr als die Summe der Sinus versus der Bögen rc und dc betrachten. Man hat daher, wenn pc durch y und Sc durch v bezeichnet wird,

$$dr = \frac{(rc)^2}{2y} + \frac{(dc)^2}{2v} = (dc)^2 \left(\frac{1}{2y} + \frac{1}{2v} \right),$$

oder insofern $dc = \frac{pp_1 \cdot Sc}{Sp} = \frac{pp_1 \cdot v}{v+y}$ ist,

$$dr = \frac{pp_1^2 \cdot v}{2y(v+y)},$$

und wenn man $pp_1 = x$ setzt,

$$2) \quad vx^2 = 2y(v+y)dr.$$

Giebt man der GröÙe dr einen bestimmten Werth, so findet sich aus dieser Gleichung die Lage derjenigen Punkte, welche demselben Gangunterschiede entsprechen. Nimmt man x und y zu Coordinaten, so gehört die Gleichung einer Hyperbel an. Entfernt man daher die Tafel pp_1 vom Lichtpunkt, so beschreiben die entsprechenden Punkte des Beugungsbildes eine hyperbolische Bahn.

Man sieht ferner, daß bei unverändertem y und dr , x wächst, wenn v abnimmt, d. h. daß die Entfernung der Maxima zunimmt, wenn man bei unveränderter Lage der Schirme dh und pp_1 den Lichtpunkt S nähert.

Beträgt der Gangunterschied m Wellenlängen, ist also $dr = m \cdot l$, so sieht man aus (2), daß, wenn l ungeändert bleibt, also für eine und dieselbe Lichtfarbe, die Quadrate von x der Zahl m proportional sind. Da nun die Lichtmaxima einer ungeraden Zahl halber Wellenlängen entsprechen, so verhalten sich die Entfernungen der Maxima wie die Quadratwurzeln aus den ungeraden Zahlen; die Entfernungen der Minima dagegen, die hier einer geraden Zahl Wellenlängen entsprechen, wie die Quadratwurzeln aus den geraden Zahlen.

Die hellen Streifen, welche den Schatten umsäumen,

nennt man Fransen oder Spektra, und zwar innere oder äussere, je nachdem sie innerhalb oder ausserhalb des geometrischen Schattens liegen.

Soll dr einer bestimmten Zahl Wellenlängen gleich sein, so muß p um so entfernter von p_1 liegen, je grösser die Wellenlänge ist; folglich werden die Fransen um so enger, je brechbarer die Farbe ist. Da x^2 proportional dr ist, so verhalten sich die Fransenbreiten wie die Quadratwurzeln aus den Wellenlängen. Wendet man daher weisses Licht an, so fallen die blauen Maxima innerhalb der rothen, so daß die Fransen nach innen blau und nach aussen roth gefärbt erscheinen. Die Farbenfolge wird in der ersten Franse: violett, indigo, blafsblau, grün, gelb, roth; in der zweiten Franse: blau, gelb, roth; in der dritten: blafsblau, blaßgelb, blaßroth; etc.

Um die Erscheinung wahrzunehmen, leitet man directes Sonnenlicht durch eine kleine runde oder strichförmige Oeffnung von etwa $\frac{1}{40}$ Durchmesser in ein dunkles Zimmer, stellt dem eindringenden divergirenden Lichtbüschel in einiger Entfernung den beugenden Körper entgegen. Hinter diesem läßt sich in jeder beliebigen Entfernung der Schatten mit den Farbensäumen durch eine weisse Tafel auffangen. Da aber das Licht durch die Reflexion an dieser Tafel geschwächt wird, so wird die Erscheinung ungleich schöner und deutlicher, wenn man das gebeugte Licht mit dem Auge direkt auffängt, nachdem man dasselbe mit einer Loupe oder einem Fernrohr bewaffnet hat. Eine bei weitem grössere Lichtstärke erlangt man, wenn man das Licht, statt es durch eine kleine Oeffnung zu leiten, durch eine in dem Fensterladen angebrachte Linse auf einen möglichst kleinen Raum (in dem Brennpunkt der Linse) concentrirt, und den von diesem kleinen aber lichtstarken Raum ausgehenden Lichtkegel benutzt.

Beugung durch schmale Körper.

Unterbricht man das von einem Lichtpunkt aus sich verbreitende Licht durch einen sehr schmalen Körper, wie z. B. durch einen feinen Metalldraht oder durch ein Haar, so bilden sich nicht allein zu beiden Seiten des geometrischen Schattens die oben erwähnten äußeren Fransen, sondern noch weit hellere im inneren Raum des Schattens, welche durch die Interferenz derjenigen Strahlen entstehen, die von den beiden Seiten des Drahtes oder Haares gebeugt werden, denn sie verschwinden, sobald man den Zutritt des Lichtes zu dem zweiten Rande hindert, oder den Zutritt des vom zweiten Rande gebeugten Lichtes zum Auge durch einen Schirm abhält.

Um sich das Entstehen dieser Fransen klar zu machen, denke man in Fig. 1. ec als den von dem Draht bedeckten Theil der Wellenfläche, p_1 als den Punkt des Beugungsbildes, dessen Intensität man bestimmen will. Der von dem Bogen ea , so wie der vom Bogen cb herrührende Theil der Intensität des Punktes p_1 läßt sich wiederum, wenn man diese Bögen so getheilt denkt, daß die Differenz der von p_1 nach je zwei auf einander folgenden Theilpunkten gezogenen Linien eine halbe Wellenlänge beträgt, durch eine Reihe wie die (1) darstellen.

Da nun wegen des Uebergewichtes des Gliedes $i - i'$, das von der einen Seite (ea) herkommende Licht dasjenige Licht des Bogens ef ist, welches vom zweiten Bogen fg nicht aufgehoben ist, so kann man das wirksame gebeugte Licht als gleichwirkend denken mit dem Licht, welches von einem nahe an e liegenden Punkt u kommt. Ebenso ist das von der andern Seite cb ausgesendete Licht gleichgeltend mit einem Lichtbündel von gleicher Intensität, der in einem nahe an c liegenden Punkt w seinen Ausgangspunkt hat. Ein Punkt p_1 ist daher vollkommen dunkel oder im Maximum der Helligkeit, je nachdem der Gangunterschied beider $wp_1 - up_1$ eine ungerade oder eine gerade Anzahl halber Wellenlängen beträgt. - Der Mitte des geometrischen

Schattens entspricht stets ein Maximum der Helligkeit, da für sie $wp_1 - up_1 = 0$ ist, und zwar für alle Farben. Im weissen Licht ist daher die Mitte eine glänzend weisse Lichtlinie, an welche sich Farbstreifen reihen, welche ihre blaue Seite nach Innen kehren. Ist der auffangende Schirm (d. h. die Punkte p_1) weit genug vom Draht entfernt, so kann man die Punkte u und w als mit e und c zusammenfallend betrachten, so daß die Intensität vom Gangunterschied der Randstrahlen abhängt.

Beugung durch eine schmale geradlinige Oeffnung.

Unterbricht man das direkte Licht durch einen Schirm, welcher eine schmale hohe, aber geradlinige Oeffnung hat, so liefert das durch diese Oeffnung gebeugte Licht ähnliche Fransen, wie ein Draht. Die Maxima des gebeugten Lichtes befinden sich jedoch da, wo der Gangunterschied der von den Rändern kommenden gebeugten Strahlen eine ungerade Anzahl Wellenlängen beträgt, die Minima da, wo derselbe eine gerade Anzahl Wellenlängen beträgt. Ist nämlich Fig. I. ec der Durchschnitt der Oeffnung, so läßt sich der Bogen ec so getheilt denken, daß die Entfernungen je zwei auf einander folgender Theilpunkte von dem Punkt p_1 , dessen Intensität untersucht werden soll, um eine halbe Wellenlänge verschieden sind. Enthält nun der Durchschnitt ec eine ganze Zahl solcher Theile, und ist dieselbe eine gerade, also der Gangunterschied der Randstrahlen eine gerade Anzahl halber Wellenlängen, so heben sich die Wirkungen der auf einander folgenden Bogentheile auf p_1 paarweise auf, und p_1 ist dunkel; ist dagegen die Zahl der Bogentheile ungerade, also der Gangunterschied der Randstrahlen eine ungerade Anzahl halber Wellenlängen, so heben sich die Wirkungen je zwei auf einander folgender Bogentheile auf, und nur der letzte Bogentheil bleibt wirksam und erzeugt ein Maximum.

Ist der Lichtpunkt dem Schirm nicht sehr nahe, so daß man die auf die Oeffnung fallenden Strahlen Se und

So als parallel ansehen kann, so findet man als analytischen Ausdruck für die Intensität, wenn man α den Einfallswinkel (d. h. den Winkel, welchen die einfallenden Strahlen mit der Normale des Schirms bilden) nennt, und α' den Beugungswinkel (d. h. den Winkel, welchen die gleichfalls parallelen gebeugten Strahlen mit der Normale des Schirms bilden), ferner c die Breite der Oeffnung, λ den Quotienten $\frac{2\pi}{l}$ (unter l die Wellenlänge verstanden), A^2 die auf die Spaltöffnung fallende Gesamtmasse des Lichtes, und I^2 die Intensität des betreffenden Punktes hinter dem Schirm,

$$I^2 = A^2 \frac{\sin [\frac{1}{2}\lambda c (\sin \alpha - \sin \alpha')]}{\frac{1}{2}\lambda c (\sin \alpha - \sin \alpha')}.$$

Es muß daher da Dunkelheit sein, wo $\sin \alpha - \sin \alpha'$ ein Vielfaches von $\pm \frac{l}{c}$ ist.

Die dunklen Stellen lassen sich hiernach geometrisch construiren.

Man denke sich nämlich Fig. 2. AB als den senkrecht gegen die Ränder der Oeffnung geführten Durchschnitt des Schirms, ON als dessen Normale, SOp als einfallenden Strahl, also $pON = \alpha$, beschreibe aus O mit dem Radius 1 einen Kreis und fälle pP senkrecht auf AB , trage zu beiden Seiten von P auf AB Theile auf, welche gleich $\frac{l}{c}$ sind, errichte in den Theilpunkten, 1, 2, 1', 2', 3' etc. die Perpendikel $1p_1$, $2p_2$, $1'p_1'$, $2'p_2'$ etc. und verbinde die Punkte p_1 , p_2 , p_1' , p_2' etc. mit O . Alsdann ist $OP = \sin \alpha$, und wenn man O als den Punkt betrachtet, auf welchen die Axe des Auges gerichtet ist, und das Auge selbst in p_1 oder p_2 oder p_1' etc. sich befindet, so sind Nop_1 , Nop_2 , Nop_1' etc. die zugehörigen Werthe von α' , also $O1$, $O2$, $O1'$ etc. die zugehörigen Werthe von $\sin \alpha'$, und $P1 = \frac{l}{c}$, $P2 = \frac{2l}{c}$, $P1' = -\frac{l}{c}$, $P2' = -\frac{2l}{c}$ etc. die betreffenden

Werthe von $\sin \alpha' - \sin \alpha$; mithin Op_1, Op_2, Op_1', Op_2' Richtungen, in welchen Dunkelheit herrscht. Ein in p_1, p_2, p_1', p_2' etc. befindliches Auge sieht demnach in O eine den Rändern der Oeffnung parallele dunkle Linie. Statt das Auge in den genannten Punkten zu denken, kann man dasselbe als in O befindlich betrachten. Die dunklen Linien sind alsdann bei unveränderter Lage desselben in der Verlängerung der Linien Op_1, Op_2 etc. sichtbar. Man sieht sonach die Erscheinung gleichsam auf einer Hohlkugel ANB , in deren Centrum O das Auge ist, und zwar so, daß sich die dunklen Linien in p_1, p_2, p_1', p_2' etc. befinden. Die Projektionen der dunklen Oerter auf dem Schirm, nämlich 1, 2, 1', 2' etc. sind gleichweit von einander entfernt. In der Richtung SOp selbst, wo $\alpha = \alpha'$ ist, ist die Intensität, wie auch aus dem obigen Ausdruck folgt, A^2 , also gleich der Intensität des direkten Lichtes. Zu beiden Seiten dieser hellen Mittellinie sind die Spektren, wie man sieht, nur dann symmetrisch vertheilt, wenn Op mit ON zusammenfällt, d. h. wenn das Licht senkrecht auf den Schirm fällt. Das mittlere Spektrum hat die Breite p_1p_1' , und zu beiden Seiten reihen sich die übrigen Spektren an, welche um so breiter sind, je mehr sie sich dem Schirm nähern, wie p_1p_2 und p_6p_7 . Ist z. B. die Breite der Oeffnung 8 Wellenlängen und $\sin \alpha = \frac{5l}{c} = \frac{5}{8}$, so sind auf der einen Seite nur 2, auf der andern nur 12 Seitenspektren möglich. Für $\sin \alpha = \frac{6}{8}$, giebt es auf der einen Seite nur 1 Seitenspektrum, auf der andern Seite 13; für $\sin \alpha = \frac{7}{8}$ endlich reicht das mittlere Spektrum bis an den Rand des Schirms.

Mit der Breite der Oeffnung vermehrt sich demnach auch die Zahl der Spektren, dagegen nimmt die Breite derselben ab. Je größer die Wellenlänge ist, desto geringer wird die Zahl der Spektren und desto größer deren Breite. Ist $c < l$, so ist gar kein dunkler Ort möglich, und das mittlere Spektrum erhält eine unbegrenzte Breite.

Die Intensität in denjenigen Punkten, deren Projektionen in der Mitte zwischen den Projektionen der dunklen

Stellen liegen, verhalten sich umgekehrt, wie die Quadrate der ungeraden Zahlen; die Lichtstärke der Spektra nimmt daher zu beiden Seiten der Mitte rasch ab.

Die Winkeldistanz der dunklen Stellen lässt sich benutzen, die Wellenlänge zu messen. Steht z. B. der Schirm senkrecht auf die einfallenden Strahlen, ist also $\alpha = 0$, so sind die dunklen Stellen bestimmt durch $c \sin \alpha' = ml$; ist also die Breite des Spaltes c und α' (d. h. der Winkel zwischen einer dunklen Stelle und der Mitte) gemessen, so findet man, da m durch die Zahl des gemessenen Spektrums bekannt ist, aus der letzten Gleichung den Werth von l . Der hiernach von Schwerd beispielsweise für rothes Licht berechnete Werth von l stimmte sehr genau mit Fraunhofer's und Fresnel's Messungen.

Beugung durch eine Oeffnung, welche die Form eines Parallelogrammes hat.

Die gegenüberstehenden Ränder einer solchen Oeffnung verhalten sich wie die Ränder eines Spaltes. Bezeichnet man das eine Seitenpaar mit a , das andere mit b , und die auf diesen Seitenpaaren senkrechten Höhen, welche den Breiten des Spaltes entsprechen, mit h' und h'' , so verhalten sich die in der Ebene des Schirms auf a und b senkrecht gezogenen Richtungen, wie die Richtung AB der vorigen Figur, und die Abstände der Projektionen der dunklen Stellen sind beziehlich $\frac{l}{h'}$ und $\frac{l}{h''}$, mit Ausnahme der Mittelspektra, welche der Distanz l l' der vorigen Figur entsprechen und die doppelte Breite haben. Es sei $CABD$ Fig. 3. die Ebene des Schirms, O der Punkt desselben, nach welchem die Augenaxe gerichtet ist, von O aus eine Kugel mit dem Radius l beschrieben, OS die Richtung der einfallenden Strahlen, S der Punkt, in welchem die Kugel von derselben getroffen wird, und p die Projektion desselben im Schirm; ferner sei AA' senkrecht auf a , und BB' senkrecht auf b . Diese geraden Linien mögen hier

wie bei jeder andern Oeffnungsform die auf die Ränder der Oeffnung senkrechten und durch die Mitte des Beugungsbildes gehenden Linien, Hauptrichtungen heißen. Die Projektion der dunkten Stellen, welche in diese Linien fallen, und welche in der Figur mit 1, 2, 3, 4, 5 etc. und 1', 2', 3', 4', 5' etc. bezeichnet sind, findet man, wenn man von p aus Linien beziehlich von der Länge $\frac{l}{h'}$ und $\frac{l}{h''}$ aufträgt. Da $\frac{l}{h'}$ und $\frac{l}{h''}$ den Grundlinien eines Parallelogramms gleich sind, dessen Inhalt l , und dessen Höhen h' und h'' sind, und diese Grundlinien sich wie die Seiten a und b der Oeffnung verhalten, so kann man als aufzutragende Einheiten a und b selbst nehmen. Die Projektionen der dunklen Linien sind die durch die Punkte 1, 2, 3 ... parallel mit BB' , und die durch die Punkte 1', 2', 3' ... parallel mit AA' gezogenen Linien. Die auf den Schirm projecirte Beugungsfigur (der Grundriss) besteht daher aus parallelogrammförmigen Spektren, deren Winkel den Winkeln der Oeffnung gleich sind. Dieser Grundriss ist Fig. 4. besonders dargestellt. Die Richtungen AA' , BB' und die Punkte p , 1, 2, 3, 1', 2', 3' sind dieselben, wie die eben so bezeichneten der letzten Figur. Das mittlere Spektrum $cdef$ ist das größte, und die Lichtstärke der Mitte p der des direkten Lichtes gleich. Wie bei einem Spalt nimmt die Intensität derjenigen Punkte der Richtungen AA' und BB' , welche den Mitten der Linien 1 2, 2 3, 3 4, etc., 1' 2', 2' 3', 3' 4' etc. entsprechen, wie die Quadrate der Zahlen $\frac{1}{2}$, $\frac{1}{3}$, $\frac{1}{4}$ etc. ab, so daß die letzten Spektren sich nur bei sehr intensivem Einfallslight erkennen lassen. Die Intensität eines beliebig liegenden Punktes q des Bildes erhält man, wenn man die Intensitäten der coordinirten Punkte auf den Hauptrichtungen AA' , BB' mit einander multiplicirt. Da die Lichtstärke dieser coordinirten Punkte geringer als die der Mitte p ist, und selbst die hellsten Punkte der Spektren auf AA' und BB' sehr rasch an Intensität abnehmen, so werden die Spektren, welche die

Haupttrichtungen nicht durchschneiden, ausnehmend lichtschwach.

Der allgemeine Ausdruck für die Intensität eines beliebigen Punktes, dessen Projektion zu Coordinaten p' und p'' hat, wenn man AA' und BB' als schiefwinklige Coordinatenachsen nimmt, ist

$$I^2 = A^2 \left(\frac{\sin(\frac{1}{2} \kappa h' p')}{\frac{1}{2} \kappa h' p'} \right)^2 \cdot \left(\frac{\sin(\frac{1}{2} \kappa h'' p'')}{\frac{1}{2} \kappa h'' p''} \right)^2, \dots$$

wo A^2 die Menge des direkten auf die Oeffnung fallenden Lichtes ist. Für die dunklen Linien, welche AA' parallel sind, wird $\kappa h' p'$ einer geraden Zahl π gleich, für die dunklen Linien, welche parallel BB' sind, wird $\kappa h'' p''$ einer geraden Zahl π gleich. Die Werthe für die in der Mitte der projecirten Spektra liegenden Punkte erhält man auf der Richtung AA' , wenn man für $\kappa h' p'$ nach und nach π , 3π , 5π , und den letzten Faktor von I^2 , gleich Eins setzt; auf der Richtung BB' , wenn man für $\kappa h'' p''$ nach und nach π , 2π , 3π und den ersten Faktor von I^2 gleich Eins setzt. Nimmt man daher die einfallende Lichtmenge A^2 zur Einheit, so erhält man für die Mitten der Seitenspektra, welche die Haupttrichtungen AA' , BB' durchschneiden, folgende Zahlen, wenn man das mittlere Spektrum $cdef$ das erste nennt:

Spektrum	I^2	Spektrum	I^2
1tes	1,0000	6tes	0,0050
2tes	0,4053	7tes	0,0032
3tes	0,0450	8tes	0,0024
4tes	0,0162	9tes	0,0018
5tes	0,0083	10tes	0,0014

Man erhält demnach für die Mitte der Spektra q , r , s , t , u durch Multiplication der Werthe der beiden coordinirten Spektra beziehlich

$$\begin{aligned} (0,0450) \cdot (0,0450) &= 0,0020; & (0,0450) \cdot (0,0162) &= 0,0007; \\ (0,0450) \cdot (0,0083) &= 0,0004; & (0,0450) \cdot (0,0050) &= 0,0002; \\ (0,0162) \cdot (0,0162) &= 0,0003. \end{aligned}$$

Legt man zwei mit einem feinen Spalte versehene Stan-

niolblättchen quer über einander, und verändert die Form des Parallelogrammes dadurch, daß man den einen Spalt bleibend vertikal hält, den anderen aber allmähig bis in eine gleichfalls vertikale Richtung verschiebt, so behalten die Spektra des ersten Spaltes eine horizontale Lage, die anderen gehen aus der vertikalen Lage nach und nach in die horizontale über, während sie die Horizontallinie stets in denselben Punkten durchschneiden. Ist die Oeffnung sehr hoch, so werden die Spektra sehr niedrig, und scheinen zuletzt, wenn sie sich wegen ihrer Feinheit nicht mehr unterscheiden lassen, einen bloßen Lichtstreif zu bilden.

Beugung durch eine dreieckige Oeffnung.

Die Figur, welche man durch eine dreieckige Oeffnung erblickt, ist ein von 6 Lichtstreifen gebildeter Stern, dessen Arme senkrecht auf den Seiten der Oeffnung stehen. Diese Arme sind aber nicht, wie die Arme des Kreuzes im Bilde des Parallelograms von dunklen Linien durchschnitten, sondern nur an den entsprechenden Stellen etwas eingeschnitten. Der Grundriß des Bildes ist in Fig. 5. dargestellt, wo p wiederum die Projektion der Mitte ist, und AA' , BB' , CC' die auf den Seiten des Dreiecks senkrechten Hauptrichtungen sind. Die Intensität in p ist der des direkten Lichtes gleich. Vergleicht man die Lichtstärke in den Hauptrichtungen mit derjenigen, welche ein Parallelogram von derselben Höhe in diesen Richtungen darbietet, so findet sich die letztere durchgängig schwächer als bei dem Dreieck, vorausgesetzt, daß das Licht der Mitte in beiden Fällen gleich stark ist.

In den Hauptrichtungen selbst befinden sich, wie schon erwähnt ist, keine dunklen Punkte. Nennt man diejenigen Stellen der Hauptrichtungen, welche bei einem Parallelogramm, dessen der Hauptrichtung parallele Höhe dieselbe wie beim Dreieck ist, dunkel sind — Minima der Hauptrichtung; und nennt man die in der Mitte zwischen diesen Minimis liegenden Punkte — die Maxima der Haupt-

richtung; so läßt sich die relative Intensität in diesen Punkten folgendermaßen aussprechen. Die Intensitätswerte der Minima verhalten sich umgekehrt wie die Quadrate der geraden Zahlen, die der Maxima dagegen nahe umgekehrt wie die Quadrate der ungeraden Zahlen. Nimmt man nämlich die Lichtstärke der Mitte zur Einheit, so hat man für das m te Minimum den Ausdruck

$$\left(\frac{1}{\frac{1}{2}\pi}\right)^2 \left(\frac{1}{2m}\right)^2,$$

und für das Maximum

$$\left(\frac{1}{\frac{1}{2}\pi(2m+1)}\right)^2 + \left(\frac{1}{\frac{1}{2}\pi(2m+1)}\right)^4.$$

Es ist demnach

das 1te Maximum	0,5695	das 1te Minimum	0,1013
„ 2te „	0,04706	„ 2te „	0,02532
„ 3te „	0,01647	„ 3te „	0,01126
„ 4te „	0,00834	„ 4te „	0,00633
„ 5te „	0,00503	„ 5te „	0,00405
„ 6te „	0,00336	„ 6te „	0,00281
„ 7te „	0,00241	„ 7te „	0,00207

Was die Räume betrifft, welche zwischen den Armen des Sterns liegen, so befinden sich dort höchst lichtschwache; und daher mit bloßen Augen nur bei sehr intensivem Licht unterscheidbare Spektra, deren Grenzen durch dunkle Punkte angedeutet sind, welche da liegen, wo sich sie durch die Oerter der obenerwähnten Minima gehenden und den Hauptrichtungen parallelen Linien schneiden (siehe d. Figur), also in den Punkten, welche den Ecken der Parallelogramme im Beugungsbilde des Parallelogrammes entsprechen.

Je zwei Maxima, die auf verschiedenen Hauptrichtungen liegen, lassen sich als schiefwinklige Coordinaten der Mitte eines jener Zwischenspektra betrachten. Die Intensität dieser Mitte ist dem Produkt der Intensitäten jener beiden Maxima gleich. Ist daher die Lichtstärke in den Maximis, welche in der Figur durch 9, 25, 49, 81 etc. bezeichnet sind, $\frac{1}{9}$, $\frac{1}{25}$, $\frac{1}{49}$, $\frac{1}{81}$ etc., d. h. ist die Intensität der Mitte $(\frac{1}{2}\pi)^4$, so ist die Mitte der Spektra q , r , s , t , u , v beziehlich $\frac{1}{81}$, $\frac{1}{225}$, $\frac{1}{441}$, $\frac{1}{729}$, $\frac{1}{625}$, $\frac{1}{1225}$.

Beugung durch eine kreisrunde Oeffnung.

Das Beugungsbild einer Kreisöffnung ist ein heller Kreis, welcher von abwechselnd dunklen und hellen Ringen umgeben ist, siehe Figur 6. Für die Halbmesser der ersten 6 dunklen Ringe oder vielmehr für die Sinus derselben erhält man

$$\frac{1,220l}{d}, \quad \frac{2,233l}{d}, \quad \frac{3,238l}{d}, \quad \frac{4,241l}{d}, \quad \frac{5,243l}{d}, \quad \frac{6,245l}{d},$$

wo l die Wellenlänge und d den Durchmesser der beugenden Oeffnung bedeutet. Man sieht aus diesen Werten, daß die Ringe sehr nahe gleich breit sind, daß die vom ersten dunklen Ringe begrenzte erleuchtete Scheibe nur die doppelte Ringbreite zum Durchmesser hat, daß die Größe dieser Scheibe, wie überhaupt die Distanz der Ringe in demselben Verhältniß wächst, in welchem der Durchmesser der beugenden Oeffnung abnimmt, und daß sie sich endlich wie die Wellenlängen verhalten.

Vergleicht man die Erscheinung mit der eines Parallelogramms von gleichem Flächeninhalt mit der Kreisöffnung, so findet man die Intensität der Mitte in beiden gleich, aber bei jener Oeffnung die Lichtabnahme mit der Entfernung weit langsamer als beim Kreise, indem der erste Ring etwa 3 Mal, der zweite 4 Mal, der dritte 5 Mal und der vierte über 6 Mal schwächer als die entsprechenden Spektren der vierseitigen Oeffnung werden.

Die obigen von der Theorie gelieferten Ringhalbmesser stimmen sehr gut mit den Messungen, welche Fraunhofer für eine sehr große Zahl Oeffnungen von verschiedenen Durchmessern angestellt hat *). So giebt z. B. für eine Oeffnung, deren Durchmesser 0,03318 par. Zoll ist, die Rechnung für die Beugungswinkel der 5 ersten dunklen Ringe im weißen Licht, wenn man dessen Wellenlänge mit Fraunhofer zu 0,0000211 par. Zoll annimmt,

$$2' 40'', \quad 4' 53'', \quad 7' 5'', \quad 9' 16'', \quad 11' 28'',$$

*) Siehe Fraunhofer: Neue Modification des Lichtes p. 9 u. 10. und Schwerd: Beugungserscheinungen p. 71.

während Fraunhofer durch Messung fand:

2' 42", 4' 52", 7' 6", 9' 19", 11' 32".

Die größte Differenz zwischen Messung und Rechnung belief sich auf 15".

Die betrachtete Erscheinung ist der Grund des Umstandes, daß durch Fernröhre, welche 200 bis 400 Mal vergrößern, die Fixsterne, welche als bloße Lichtpunkte erscheinen sollten, namentlich wenn dieselben sehr hell sind, sich als mehr oder weniger große runde Lichtscheibchen zeigen, welche von zwei, drei oder mehreren abwechselnd dunklen und hellen Ringen umgeben sind, die an ihren Rändern eine schwache Färbung wahrnehmen lassen *). Die kreisförmige Blendung tritt nämlich als begrenzende Oeffnung auf. Den scheinbaren Durchmesser des Lichtscheibchens, welcher dem doppelten Beugungswinkel des ersten Ringes gleich ist, im weißen Licht, wenn man für dasselbe $\lambda = 0,000571^{\text{mm}}$ nimmt, giebt die Rechnung, wie folgt:

Durchmesser der Oeffnung.	Durchmesser des Scheibchens.	Durchmesser der Oeffnung.	Durchmesser des Scheibchens.
1 par. Zoll	10" 64	1 Centimeter	28" 74
2 "	5" 32	2 "	14" 37
3 "	3" 55	3 "	9" 58
4 "	2" 66	4 "	7" 18
5 "	2" 12	5 "	5" 75
6 "	1" 77	6 "	4" 79
8 "	1" 33	7 "	4" 11
10 "	1" 06	8 "	3" 59
15 "	0" 71	9 "	3" 19
20 "	0" 53	10 "	2" 87

Daß dunklere Sterne durch Fernröhre kleiner erscheinen, als die Rechnung angiebt, hat darin seinen Grund, daß bei ihnen der Rand des Scheibchens wegen der geringen Lichtstärke dunkel erscheint. Dies wird noch da-

*) Die beschriebene Erscheinung wurde zuerst von dem älteren Herschel bemerkt.

durch bestätigt, daß die Scheibe kleiner wird, wenn eine das Licht schwächende Wolke vorübergeht, die sie zuletzt auf einen bloßen Punkt zurückführt.

Daß ferner sehr glänzende Sterne, besonders bei sehr großen Oeffnungen, einen größern Durchmesser zeigen, als sie der Rechnung zufolge haben sollten, erklärt sich dadurch, daß der erste Ring, welcher das Scheibchen umgiebt, dieses letztere vergrößern hilft, indem der trennende schmale dunkle Ring bei der großen Lichtstärke nicht mehr wahrgenommen wird.

Beugung durch eine Reihe neben einander liegender, congruenter und gleich weit von einander entfernter Oeffnungen.

Sieht man durch eine Reihe congruenter äquidistanter Oeffnungen nach einem Lichtpunkt, so erblickt man dasselbe Bild, welches eine einzige dieser Oeffnungen geben würde, d. h. man erblickt Spektre von derselben Form und Ausdehnung. Die Helligkeit wächst aber mit der Zahl der Oeffnungen. Fraunhofer nannte diese Spektre »Spektre erster Klasse«. Innerhalb derselben ist jedoch die Lichtstärke periodisch mehr oder weniger vermindert, so daß sich daselbst neue schmalere Spektre bilden, deren Form indessen von der Gestalt der Oeffnungen unabhängig ist. Sie sind nämlich geradlinig und durchziehen das ganze Bild in einer Richtung, die auf derjenigen Linie senkrecht steht, welche die correspondirenden Punkte der Oeffnungen mit einander verbindet. — Man unterscheidet zwei sich wesentlich von einander unterscheidende Arten dieser Zwischenspektre. Die einen sind breiter und heller, und ihre Lage und Zahl ist von der Anzahl der Oeffnungen unabhängig; es richtet sich nämlich dieselbe nur nach der Entfernung der correspondirenden Ränder der Oeffnungen und nach der Lage des Schirms gegen den Lichtpunkt, oder mit andern Worten: nach dem Gangunterschied der Lichtbündel, welche durch zwei aufeinanderfolgende Oeffnungen eindrin-

gen. Die zweite Art ändert sich dagegen in Bezug auf Lage und Zahl, wenn die Zahl der Oeffnungen sich ändert. Jene nannte Fraunhofer Spektra zweiter Klasse, diese Spektra dritter Klasse.

Für n Oeffnungen ist der analytische Ausdruck der Intensität

$$(nI)^2 \left(\frac{\sin(\frac{1}{2}n\pi\epsilon)}{n \sin(\frac{1}{2}\pi\epsilon)} \right)^2,$$

wo I^2 die Intensität ist, welche eine einzige der Oeffnungen geben würde, und ϵ den Gangunterschied der Strahlenbündel je zwei aufeinanderfolgender Oeffnungen bedeutet, während π wiederum für $\frac{2\pi}{l}$ steht.

Da dieser Ausdruck verschwindet, wenn $I=0$ ist, so befinden sich da dunkle Stellen, wo sie bei einer einzigen Oeffnung sind. Die Spektra der ersten Klasse haben also dieselben Grenzen, wie die Spektra des Bildes einer einzigen Oeffnung.

Die hellsten Stellen des Bildes sind da, wo der zweite Faktor jenes Ausdrucks der Einheit gleich ist, und zwar tritt dies ein, wenn der Gangunterschied ϵ für zwei aufeinanderfolgende Oeffnungen eine ganze Zahl Wellenlängen ist. Sie bilden die Mittelpunkte der Spektra zweiter Klasse, und es ist die Lichtstärke derselben $n^2 I^2$, also das n^2 fache derjenigen, welche eine einzige Oeffnung an diesen Stellen geben würde. Da für die Mitte, d. h. für den Punkt derjenigen Richtung, welche den einfallenden Strahlen parallel ist, (nach p. 10) I^2 der Menge des auf eine der Oeffnungen fallenden direkten Lichtes gleich wird, so ist die Lichtstärke derselben bei n Oeffnungen das n^2 fache desselben.

Zwischen jenen hellsten Stellen der Spektra zweiter Klasse befinden sich dunkle Stellen, welche die Grenzen der Spektra dritter Klasse bilden, und zwar liegen dieselben da, wo das n fache des Gangunterschiedes ϵ einer ganzen Zahl Wellenlängen gleich ist, ausgenommen in den Mittelpunkten der Spektra zweiter Klasse (insofern nämlich der zweite Faktor des obigen Ausdruckes verschwindet, wenn

$= \frac{m}{n}l$ wird und m jedwede ganze Zahl bedeutet, welche kein Vielfaches von n ist). Da zwischen den Mittelpunkten je zwei auf einander folgender Spektra zweiter Klasse demnach $n-1$ dunkle Stellen liegen, so ist die Zahl der dort liegenden Spektra dritter Klasse $n-2$. Diese letzten Spektra können daher nicht erscheinen, wenn nicht mindestens drei Oeffnungen vorhanden sind. Die Stellen, wo dieselben die größte Lichtstärke haben (die Mittelpunkte der Spektra dritter Klasse), entsprechen den Punkten, in denen das n -fache des Gangunterschiedes s eine ungerade Anzahl halber Wellenlängen beträgt (da in diesem Falle $\sin \frac{1}{2}n\pi s$ sein Maximum, die Einheit, erreicht).

Ferner ergibt sich, daß die Spektra zweiter Klasse doppelt so breit sind, als die der dritten Klasse.

Der Grundriß der beiden Arten von Spektra läßt sich ganz analog, wie der Grundriß der Hauptspektra einer einzigen Oeffnung, ausführen. Ist nämlich Fig. 7. p wiederum der Mittelpunkt des Bildes, und ist ab der Linie parallel, welche die Mittelpunkte der Oeffnungen mit einander verbindet, und cd senkrecht auf ab , so ist die Entfernung jedes Punktes des Schirmes von cd , wie sich erweisen läßt,

gleich $\frac{e}{e}$, wo e der Abstand der correspondirenden Punkte

je zwei auf einander folgender Oeffnungen bedeutet, und s der Gangunterschied für die Punkte ist, deren Projektionen in jener Entfernung von cd liegen. Trägt man daher auf ab von p aus nach beiden Seiten hin Theile auf, deren Gröfse $\frac{l}{e}$ ist, und errichtet in den Theilpunkten p_1 ,

p_2, p_3, p_4 etc. Perpendikel, so sind dies die Projektionen der für jede Oeffnungszahl ihre Lage behaltenden Mittellinien der Spektra zweiter Klasse, mit Ausnahme derjenigen, die etwa in die dunkle Grenzlinie eines Spektrums erster Klassens fallen sollten, weil dort sich kein Licht bilden kann. Jene Mittellinien sind ununterbrochen, wenn sie nicht von dunklen Linien der Spektra erster Klasse durchschnitten werden.

Ist die Zahl der Oeffnungen z. B. 6, so erhält man die dunklen Grenzlinien der Spektra dritter Klasse, wenn man die Linien pp_1, p_1p_2 etc. in 6 Theile theilt, und in den Theilpunkten (1, 2, 3, 4, 5, 6 etc.) Perpendikel errichtet. Die Breite der Spektra ist daher in dem Grundriss für alle Spektra gleich, und zwar gleich $\frac{l}{ne} = \frac{l}{6e}$, während die Breite der Spektra zweiter Klasse (wie z. B. 5, 7) doppelt so groß, nämlich $= \frac{l}{ne} = \frac{l}{3e}$ ist. Man sieht, daß für jede neu hinzutretende Oeffnung ein Spektrum dritter Klasse mehr zwischen jeden zwei Spektren zweiter Klasse erscheint, daß aber dadurch die Spektra beider Klassen schmaler werden, und sich bald auf bloße Lichtlinien reduciren. Da aber die Intensität der Spektra zweiter Klasse mit der Zahl der Oeffnungen wächst, so übertreffen diese die der dritten Klasse bald so an Glanz, daß die letzteren gar nicht mehr wahrgenommen werden können, und die glänzenden Lichtlinien zweiter Klasse durch größere dunkle Zwischenräume von einander getrennt scheinen.

Nach dem Vorhergehenden ist es leicht, den Grundriss des ganzen Beugungsbildes für jeden möglichen Fall zu construiren.

Sind die Oeffnungen z. B. zwei Parallelogramme von der Lage, wie sie in Fig. 8. angegeben ist, so zieht man durch irgend einen beliebigen Punkt p , welchen man zum Mittelpunkt des Bildes nimmt, AA senkrecht auf die Seite a , und BB senkrecht auf die Seite b der Oeffnung, trägt von p aus auf AA Längen von der Größe $pa = \frac{l}{h'}$, und auf

BB Längen von der Größe $pb = \frac{l}{h''}$ auf, unter h' und h'' die auf a und b senkrechten Höhen der Oeffnungsfigur verstanden. Die Linien, welche man durch die Theilpunkte von AA parallel mit BB , und durch die Theilpunkte von BB parallel mit AA zieht, sind die Grenzen der Spektra der ersten Klasse.

Alsdann zieht man EE parallel CC' , trägt darauf von p aus Theile ab, welche gleich $pi = \frac{l}{CC'} = \frac{l}{e}$ sind. Die auf EE in den Theilpunkten senkrecht errichteten Geraden würden die Mittellinien der Spektra zweiter Klasse sein. Die in der Mitte zwischen jeden zwei Theilpunkten errichteten Perpendikel sind die Grenzen dieser Spektra. Da nur 2 Oeffnungen sind, so existiren gar keine Spektra der dritten Klasse. Denkt man die Oeffnungen in solchem Maßstabe gezeichnet, daß der Inhalt des Parallelogramms gleich l ist, so wird $pa = \frac{l}{h'} = a$, $pb = \frac{l}{h''} = b$, und pi gleich der Grundlinie eines Parallelogramms, dessen Inhalt l , und dessen Höhe $CC' = e$ ist.

Befinden sich in dem Schirm 4 parallelogrammartige Oeffnungen, in einer solchen Lage (Fig. '9), daß die Verbindungslinie CC'' der Seite a der Parallelogramme parallel ist, so kommt die Richthlinie EE senkrecht auf AA zu stehen, und die Spektra der zweiten und dritten Klasse werden dieser Linie AA parallel. Nimmt man überdies $e = b = 2a$, so wird $pi = pa$, und i oder die Mitte des ersten Spektrums zweiter Klasse fällt in die Mitte von pb . Die Mitte des zweiten Spektrums zweiter Klasse sollte in b fallen; da dort aber die Grenze eines Spektrums erster Klasse, also eine dunkle Linie liegt, so fällt jenes zweite Spektrum fort. Ebenso verhält es sich an allen Grenzen der Spektra erster Klasse, welche mit AA parallel sind, und die übrig bleibenden Spektra zweiter Klasse befinden sich in der Mitte derer der ersten Klasse. Um die Grenzen der Spektra dritter Klasse zu erhalten, hat man, da die Zahl der Oeffnungen vier ist, pi , ib , bi etc. in 4 Theile zu theilen und durch den Theilpunkt Linien mit AA parallel zu ziehen. Man erhält auf diese Weise zu jeder Seite eines Spektrums zweiter Klasse 2 Spektra dritter Klasse. An die Stelle der verschwundenen Spektra zweiter Klasse (in b , b_1 , b_2 , b_3 etc.) treten zwei neue Spektra, welche mit den normalen Spektren dritter Klasse gleiche Breite

haben, und welche dadurch entstanden sind, daß die Spektra zweiter Klasse dort durch die dunklen Grenzlinien derer der ersten Klasse getheilt sind. Das Bild hat daher das Ansehen, als ob je zwei Spektra zweiter Klasse durch 6 Spektra dritter Klasse von einander getrennt sind. Nur die Centralspektra auf der Richtung AA bewahren ihren Charakter als Spektra zweiter Klasse, da dort keine dunkle Hauptgrenze sich befindet. Eine ähnliche Theilung würden die Spektra dritter Klasse erleiden, wenn die Grenze eines Spektrums erster Klasse in die Mitte eines derselben fiel.

Von selbst verständlich sind die in Fig. 10 und 11 dargestellten Bilder für zwei Quadrate. In dem ersten berühren sich die Quadrate in den Ecken, und es ist dabei $a = b$ und $e = a\sqrt{2}$; in dem zweiten ist $a = b$ und $e = 2a\sqrt{2}$ vorausgesetzt.

Sind die beugenden Oeffnungen dreieckig, so zeichnet man zuerst den 6strahligen Stern mit den dunklen Punkten zwischen den Strahlen, und trägt alsdann auf einer Richtlinie, welche man der Verbindungslinie der Dreiecke parallel zieht, die Distanzen auf, welche den Grenzen der Spektra dritter Klasse entsprechen. Die durch die Theilpunkte senkrecht auf die Richtlinie gezogenen Geraden begrenzen unmittelbar die Spektra der zweiten und dritten Klasse ab.

Trägt man bei der Construction des Sterns auf den Hauptrichtungen die Seiten des Dreiecks selbst als Einheiten auf, so ist die Einheit, welche man auftragen muß, um die Grenzen der Spektra dritter Klasse zu erhalten, der dritte Theil der Grundlinie eines Dreiecks, dessen Inhalt einem der gegebenen Dreiecke gleich ist, und welches e zur Höhe hat. Man sehe die Zeichnung für zwei regelmäßig Dreiecke (Fig. 12).

Sind die beugenden Oeffnungen Kreise, so beschreibe man die dunklen Kreise mit den Radien 1,220; 2,223; 3,238; 4,241; 5,243; 6,245 in Bezug auf eine Einheit, welche dem Durchmesser einer Oeffnung gleich ist, und trage

alsdann auf einen Durchmesser des Bildes vom Centrum aus Theile ab, welche zur Länge die Länge der Grundlinien eines Rechtecks haben, das zur Höhe die Entfernung der Mittelpunkte zweier benachbarten Oeffnungen hat, und zum Inhalt das Quadrat des Durchmessers einer Oeffnung. Die in den Theilpunkten auf der getheilten Linie errichteten Perpendikel sind die Mittellinien der Spektra zweiter Klasse, und deren Distanzen in n Theile getheilt, geben die Durchgangspunkte der Grenzen der Spektra dritter Klasse. Fig. 13 stellt den Grundriß für 2 Kreise dar, welcher dem von Fraunhofer beschriebenen Bilde entspricht, wenn der Durchmesser sich zur Centraldistanz, wie 2227:3831 verhält.

Die Fig. 14 ist ein Beispiel für drei Kreise, deren Mittelpunkte um zwei Durchmesser von einander entfernt sind.

Die Spektra dritter Klasse jenseits des zweiten Spektrums zweiter Klasse sind so lichtschwach, daß sie selbst Fraunhofer entgingen. Schwerd, durch die Theorie auf deren Vorhandensein aufmerksam gemacht, entdeckte sie auch in den nächsten nachfolgenden Räumen an den durch die Rechnung bestimmten Stellen.

Einfache Gitter nennt man eine Reihe auf einander folgender gleich breiter und gleich weit von einander entfernter Spaltöffnungen. Um sehr feine Gitter von genauer Distanzgleichheit zu erhalten, befestigt man zwischen den Windungen zweier gleichen gegenüberstehenden engen und genau gearbeiteten Schrauben Metallfäden; oder man radirt feine Linien mit Diamant in eine ebene Glastafel mittelst eines Mikrometers neben einander, wo die Linien, welche durch das Radiren undurchsichtig werden, die Stelle der dunklen Zwischenräume vertreten. Fraunhofer bediente sich bei seinen feinsten Versuchen eines auf die letzte Art gefertigten Gitters von 3601 Linien, deren Entfernung von einander 0,0001223 par. Zoll betrug.

Es mögen hier einige der von Schwerd angestellten Messungen folgen, welche die Theorie genugsam bestätigen.

Sie beziehen sich auf die Entfernung der Mitte des zweiten Spektrums zweiter Klasse bei rechtwinkligen Gittern, also auf die Gröfse, die wir durch $\frac{l}{e}$ bezeichnet haben, und sind mit dem fast homogenen Lichte angestellt, welches das weifse Licht nach dem Durchgange durch das rothe mit Kupferoxydul gefärbte Glas liefert, und dessen Wellenlänge er auf $0,000640^{\text{mm}}$ bestimmte.

Der aus mehreren Messungen entnommene Mittelwerth der Entfernung bei einem Gitter mit 11 Oeffnungen, deren Entfernung $e = 1^{\text{mm}},7376$, und deren Breite $a = \frac{1}{2}e$ war, war $1' 15''$, während die Theorie $\frac{l}{e} = \sin 1' 16''$ lieferte.

Bei einem Gitter mit 18 Oeffnungen, in welchem $e = 0^{\text{mm}},8157$ und $a = \frac{2}{3}e$ war, fand sich als gemessener Werth $2' 41'',5$, als berechneter $\frac{l}{e} = \sin 2' 41',8$.

Bei einem Gitter mit 15 Oeffnungen, in welchem $e = 0^{\text{mm}},8124$, und $a = \frac{1}{3}e$ war, gab die Messung $2' 39'',5$, die Rechnung $2' 42'',5$.

Bei einem Gitter mit 6 Oeffnungen, in welchem $e = 2^{\text{mm}},6064$, und $a = \frac{1}{3}e$ war, gab die Messung $0' 50'',8$, und die Rechnung $0, 50'6$.

Sind die Oeffnungen des Gitters nicht gleich breit und nicht gleich weit von einander entfernt, wiederholen sich aber diese Ungleichheiten periodisch, so dafs es aus genau gleichen Parthieen besteht (Parthiegitter), so zeigen sich die Seitenspektra periodisch dunkler und heller. In der That giebt die Theorie einen Ausdruck für die Intensität, welcher dem für ein einfaches Gitter gleich ist, multiplicirt mit einem Faktor, welcher periodisch ab- und zunimmt.

Fraunhofer stellte einen Versuch mit einem Gitter an, in welchem jede Parthie aus drei Oeffnungen bestand, von denen die erste von der zweiten $0,25.e$, und die zweite von der dritten $0,33.e$ abstand, unter e die Entfernung der Parthieen unter sich verstanden. Berechnet man hiernach den periodischen Faktor für die hellsten Stellen der Spek-

a zweiter Klasse, so findet man ihn am größten im 1sten, 2ten und 24ten Spektrum, wo er beziehlich die Werthe 0,000; 8,874; 8,505 annimmt, und diese Spektren sind es gerade, deren Fraunhofer als auffallend deutliche erwähnte. Nimmt man als Entfernungen der Parthieöffnungen $0,25.e$ und $0,333.e$, so liefert die Rechnung für die genannten drei Spektren den verstärkenden Faktor gleich groß und zwar gleich 9,000. Man sehe Schwerd p. 99 und *ibid.* Tab. VI.

Verstärkung durch mehrere Reihen gleicher und gleich weit entfernter Oeffnungen.

Sind die Reihen gleich weit von einander entfernt und überdies unter sich congruent, so zeigen sich dieselben Modifikationen in derjenigen Richtung, welche die correspondirenden Oeffnungen der verschiedenen Reihen mit einander verbindet, die sich bei einer einzigen Reihe in derjenigen Richtung zeigten, welche die correspondirenden Punkte der Oeffnungen der Reihe verbindet. So wird z. B. jedes Spektrum zweiter Klasse in der neuen Dimension in Spektren zweiter und dritter Klasse getheilt. Bei einer großen Zahl Reihen reduciren sich daher die Spektren zweiter Klasse in bloße Lichtpunkte, welche um so stärker glänzen, je größer die Reihenzahl ist, und die schwachen immer mehr zu Punkten werdenden Spektren dritter Klasse werden unwahrnehmbar. Der analytische Ausdruck für die Intensität ist, bei m Reihen:

$$(mA')^2 \left(\frac{\sin(\frac{1}{2}m\epsilon')}{m \sin(\frac{1}{2}\epsilon')} \right)^2,$$

wo A' die Intensität einer einzigen Reihe, und ϵ' der Gangunterschied der Lichtbündel ist, welcher durch zwei unter einander befindliche Oeffnungen dringt. Die Intensität der Lichtpunkte zweiter Klasse wird demnach m^2 Mal größer, als in den entsprechenden Spektren bei einer einzigen Reihe. Welche Verbindung mehrerer Reihen von Oeffnungen ist da-

her sehr geeignet, die Intensitäten dieser Punkte mit einander zu vergleichen.

Die Figg. 15 u. 16 zeigen den Grundriss für 4 Quadrate, welche so liegen, wie durch die danebenstehende Zeichnung angegeben ist.

Kreuzt man zwei gleiche einfache Gitter, deren jedes 4 Oeffnungen hat, und in denen die Zwischenräume zwischen den Oeffnungen der Breite derselben gleich sind, rechtwinklig, so erscheint ein ganz besonders schönes, nach dem Vorhergehenden leicht construirtbares Bild, von welchem vor Fig. 17 ein Viertel vorstellt. Durch Vermehrung der Oeffnungen wird nur die Zahl der Spektra dritter Klasse vermehrt.

Die schönen Farben-Erscheinungen, welche man durch ein Fernrohr erblickt, wenn man vor dasselbe ein Stück Musselin oder Seidenband hält, sind keine anderen, als die eben beschriebenen: nur daß sie weniger regelmässig sind wegen der nicht genau gleichen Entfernung und der nicht genau gleichen Dicke der Fäden.

Die Fig. 18 stellt den Grundriss für mehrere Reihen gleichseitiger Dreiecke dar, wo die kleinen Kreise die Oeffnungen der Spektra zweiter Klasse, und die Punkte die dunklen Stellen der ersten Klasse vorstellen.

Die Fig. 19 zeigt den Grundriss des Bildes von 4 kreisförmigen Oeffnungen, und Fig. 20 für mehrere Reihen sehr vieler kreisförmiger Oeffnungen, wo jeder der kleinen Kreise ein nach Lichtpunkt gewordenes Spektrum zweiter Klasse bedeutet.

Als interessante Beugungs-Erscheinungen merke man noch folgende:

1) die Erscheinung, welche durch gleiche dreieckige Oeffnungen erzeugt werden, die so angeordnet sind, wie sie die Fig. 21 darstellt. Die Intensität in jedem Punkte des Bildes ist das Produkt aus derjenigen Intensität, welche eine Oeffnung für sich liefert, und aus dem Intensitätsantheil, welcher durch die Vervielfältigung der Oeffnungen und durch die Anordnung derselben hervorgebracht wird. Da sich das Dreieck, in welchem die Oeffnungen vertheilt sind,

1 der Mitte aus in 8 symmetrische Theile theilen läßt, wird die Lichtvertheilung in dem Grundbilde, welches die einzige Oeffnung geben würde, gleichfalls von der Mitte aus sich in 8 symmetrische Abtheilungen theilen lassen.

Die Oeffnungen liegen in geradlinigen Reihen aa , bb , cc , und in diesen sind die Entfernungen gleich.

Wäre nun bloß die Reihe aa vorhanden, so würde man dem Vorigen gemäß die hellsten Stellen erhalten, wenn man eine Linie AA Fig. 22 parallel aa zieht, auf dieselbe von der Mitte aus Theile abträgt, deren Länge $\frac{l}{e}$ ist (unter e die Entfernung je zweier Oeffnungen verstanden), und an den Theilpunkten Senkrechten errichtet. Macht man es ebenso mit den beiden anderen Reihen bb und cc , so werden die hellsten Stellen da erscheinen, wo sich die senkrechten Linien (die Linien der größten Intensität der einzelnen Reihen) schneiden. In der Fig. 22 sind sie durch kleine Kreise angedeutet, nur sind, da die Oeffnungen in dem vorliegenden Falle Dreiecke sind und daher diejenigen Maxima ausfallen müssen, welche auf die dunklen Stellen des Grundbildes fallen, diese letzteren durch dunkle Punkte ersetzt.

Der sich wiederholende Intensitätsgang zwischen 1 und 2 in dem Faktor, welcher von der Zahl und Ordnung der Dreiecke abhängt, ist in Fig. 23, der Gang zwischen 1 und 2 in Fig. 24 graphisch dargestellt.

Ganz ähnlich wird die Erscheinung, welche von J. Herschel (*Traité de la lumière*, §. 778) beschrieben wurde, dargestellt, welche durch 19 gleichseitige Dreiecke erzeugt wird, so angeordnet sind, wie es die Fig. 25 zeigt.

2) Die Erscheinung durch ein Quadrat, dessen mittlerer Theil durch einen Streif so verdeckt ist, daß zwei gleichseitige congruente Dreiecke übrig bleiben. S. Fig. 26. Im Fall, daß die Breite des Streifs ff' dem vierten Theil der Diagonale AA' gleich ist, wird die Erscheinung die Form Fig. 27. Die Construction ist folgende:

Man zieht durch einen Punkt o die Linien AA , BB ,

CC beziehlich senkrecht auf die Dreiecksseiten a, b, c , trägt auf diesen Hauptrichtungen Einheiten ab, welche gleich $\frac{l}{h'}, \frac{l}{h''}, \frac{l}{h'''}$ sind (unter h', h'', h''' die Höhen des Dreiecks verstanden), und zieht durch die Theilpunkte Linien, welche den beiden andern Hauptrichtungen parallel sind. Die Durchschnittspunkte, welche nicht in die Hauptrichtungen selbst fallen, sind die dunklen Stellen zwischen den Strahlen des Sterns. Die Stellen, wo die Hauptrichtungen von dunklen Stellen durchschnitten werden, und wo daher die Grenzen der dort liegenden Spektren sich befinden, erhält man, wenn man auf **AA, BB, CC** Einheiten aufträgt, welche beziehlich gleich $\frac{l}{\frac{2}{3}h'}, \frac{l}{\frac{4}{3}h''}, \frac{l}{\frac{4}{3}h'''}$ sind. Ueberdies findet man auf **AA** noch den Punkt i , für welchen $oi = \frac{l}{\frac{1}{3}h'}$ ist, als Durchgangsstelle einer dunklen Linie. Was endlich die Richtung dieser dunklen Linien betrifft, so gehen dieselben nach den dunklen Punkten der Linien **FF** und **GG**, welche senkrecht auf **AB'** und **AC'** zu ziehen sind, und auf welche man als Einheiten Längen aufzutragen hat, welche gleich $\frac{l}{AH}$ sind. **AH** ist senkrecht auf **CH**, und **CH** parallel **A'B** zu ziehen.

Die Rechnung stimmt hierin überall sehr genau mit den Messungen überein.

3) Die Erscheinung durch den Zwischenraum zwischen zwei concentrischen Figuren.

Die Vibrations-Intensität in jedem Punkte des Bildes ist die Differenz derer, welche jede der Figuren als Oeffnung für sich geben würde. Man kann daher den Gang der Vibrations-Intensität und somit der Lichtstärke in jeder beliebigen Richtung des Bildes graphisch construiren, wenn man den Gang der Vibrations-Intensität in dem Bilde jeder der Figuren in jener Richtung als Curve durch Zeichnung darstellt, und zwar über derselben Abscissenlinie und so, daß die Punkte der Abscissenlinie, welche in beiden

irven der Mitte des Bildes entsprechen, zusammenfallen. Die Differenzen der Ordinaten geben alsdann die Ordinaten derjenigen Curve, welche den Gang der Vibrations-Intensität im Bilde des concentrischen Ringes darstellt. Bei der Ausführung findet man, daß die Spektra in den Hauptrichtungen nicht gleich breit werden, aber symmetrisch in Bezug auf diejenigen Punkte, in denen die Ordinaten beider Curven zugleich verschwinden.

Die Figur für zwei concentrische Quadrate, deren Seiten sich wie 1:2 verhalten, ist die Fig. I. Die Fig. II. zeigt das Bild für zwei concentrische Ringe.

Fig. 28 ist der Grundriß für zwei concentrische Kreise, deren Durchmesser sich wie 1:2 verhalten. Das helle Scheibchen in der Mitte ist von 2 starken Ringen umgeben, dann folgt ein sehr schwacher, dann drei stärkere, alsdann wiederum zwei schwache u. s. w. Verhalten sich die Durchmesser wie 3:4, so kommen zuerst 6 fast gleich breite immer schwächer werdende Lichtringe, dann ein sehr schwacher und schmaler, und diesem folgen wieder etwas hellere.

Bei zwei concentrischen Kreisringen, deren Durchmesser sich wie 1:2:3:4 verhalten, folgen auf das Scheibchen drei schmale, dann zwei breite, alsdann wieder ein sehr schmaler ungemein schwacher etc.

Ueber die sehr sonderbaren Erscheinungen, welche zwei benachbarte einander liegende ungleiche Oeffnungen geben, die doch gleichfalls genau der auf der Theorie gegründeten Rechnung entsprechen, siehe Schwerd a. a. O. p. 123.

Höchst interessant ist die von Fraunhofer zuerst betriebene Erscheinung, welche man durch die Fahne einer Gelfeder erblickt. Sie erklärt sich sehr leicht aus der Struktur der Feder. An dem Hauptkiele *AB* Fig. 29 befinden sich nämlich fast in gleichen Entfernungen von einander die Seitenkiele *ab*, und an diesen zu beiden Seiten die mit *ac* und *ac'* parallelen Zäsuren, welche durch die durchsichtigen Häutchen mit einander verbunden sind. Diese parallelogrammartigen Oeffnungen, welche durch die *ac* parallelen Zäsuren begrenzt sind, geben in der auf *ac*

senkrechten Richtung die Spektra *S* (Fig. 29); die mit *ac* parallelen Zäsern geben genau gleiche Spektra *T*, in der auf *ac* senkrechten Richtung; die schmalen Seiten der Parallelogramme, welche durchgängig parallel sind, geben die schmalen Spektra in der Richtung *DD*. Wegen der grossen Zahl der Oeffnungen an einem und demselben Kielchen *ab* reduciren sich alle 3 Reihen Spektra auf glänzende Lichtlinien, die auf *ab* senkrecht stehen; und wegen der Menge der Kielchen zerfallen diese Lichtlinien wiederum in Lichtpunkte, welche in weissem Sonnenlichte sich zu farbigen Streifen ausdehnen, die nach der Mitte *C* gerichtet sind. Wenn sich die Zäsern durchkreuzen, so bilden sich noch die Spektra *N*.

Schwerd bewies die Richtigkeit dieser Erklärung durch Messungen, die er für eine Schwungfeder des *Corpus glandarius* anstellte.

Er fand für die Entfernung der Zäsern *ac*, $0^{\text{mm}},01954$; für die der Zäsern *ac'*, $0^{\text{mm}},02104$; für den durchsichtigen Zwischenraum ungefähr $\frac{2}{3}$ dieser Entfernung; und für die Entfernung der Kielchen *ab*, $0^{\text{mm}},4574$. Hieraus findet sich durch die Rechnung für rothes Licht $CS = 1^{\circ} 52' 37''$, $CT = 1^{\circ} 44' 35''$, und die Entfernung der Lichtpunkte auf *DD*, $4' 48''$.

Die Messung lieferte oberhalb *DD*, $CS = 1^{\circ} 28'$ bis $1^{\circ} 42'$ und $CT = 1^{\circ} 41'$ bis $1^{\circ} 53'$; unterhalb *DD*, $CS = 1^{\circ} 32'$ bis $1^{\circ} 51'$ und $CT = 1^{\circ} 48'$; und für die Entfernung der Lichtpunkte auf *DD*, $4' 45''$. Bei der Ungleichheit der verschiedenen Theile einer Vogelfeder ist eine grössere Uebereinstimmung kaum denkbar.

Erscheinungen im weissen Lichte.

Im Bisherigen ist stets vorausgesetzt worden, daß das Licht, welches durch die beugenden Oeffnungen dringt, von einem homogenen Lichtpunkt ausgesendet wird. Ist aber das Licht, wie das Sonnenlicht, aus unzähligen homogenen Farben zusammengesetzt, so giebt der einer jeden Farbe

zugehörige direkte Lichtbündel ein eigenes Bild. Diese Bilder sind aber einander vollkommen ähnlich, und nur der Maassstab ändert sich mit der ihnen zukommenden Wellenlänge. Die gleichnamigen Spektren der verschiedenen Farben befinden sich daher neben einander oder überdecken sich zum Theil, so dass im letzteren Falle eine Mischungsfarbe entsteht. Da die Entfernungen der correspondirenden hellsten Punkte in den Spektren der verschiedenen Farben von der Mitte proportional der Wellenlänge sind, so liegen die violetten Seiten der farbig werdenden Spektren der Mitte zugekehrt, die rothen Seiten dagegen nach aussen, und es treten nur da einige Modificationen ein, wo in grösserer Entfernung von der Mitte die violetten und blauen Spektren wegen der kurzen Wellenlänge von dem vorhergehenden rothen Spektrum überragt werden.

Insofern die Mitte des Bildes für jede Farbe im Maximum der Intensität sich befindet, und diese der Intensität des direkten Lichtes gleich ist, so wird sie im weissen Licht durchgängig weiss. Da die Spektren zweiter Klasse bei sehr vielen Oeffnungen sich auf Lichtlinien oder Lichtpunkte reduciren, und die zwischen ihnen liegenden Spektren dritter Klasse wegen ihrer Lichtschwäche unbemerkt werden, so bestehen die farbigen Spektren zweiter Klasse aus fast ganz homogenen eben einander liegenden Lichtpunkten oder Lichtlinien, und aus diesem Grunde werden in ihnen die Fraunhoferschen dunklen Linien sichtbar, welche aber der Natur der Sache nach ein etwas anderes Distanzenverhältniss als im prismatischen Spektrum haben. Fraunhofer nannte daher diese Spektren vollkommene Spektren zweiter Klasse. Unvollkommene Spektren dieser Klasse nannte er die bei wenigen Oeffnungen erscheinenden, weil jene Linien nicht darin bemerkt werden, und nicht bemerkt werden können, da einerseits diese Spektren breiter werden und sich mithin zum Theil überdecken, andererseits weil die zwischen ihnen liegenden Spektren dritter Klasse nicht mehr so sehr überstrahlt werden, und die Reinheit der Farben stören.

Ist C (Fig. 30) die Mitte eines Bildes, und sind C, v' ,

v'' , v''' die vier ersten (vollkommenen) violetten Spektren der zweiten Klasse, so kommen die vier ersten rothen Spektren ungefähr in C , r' , r'' und r''' zu liegen. Es fällt also zwischen C und v' und zwischen r' und v'' gar kein Spectrum, und demnach liegt zwischen dem ersten und zweiten farbigen Spectrum ein großer, und zwischen dem zweiten und dritten ein kleiner dunkler Zwischenraum, während die folgenden sich an einander schließen oder vielmehr mit den äußersten Enden (wie zwischen r'' und v''') sich überdecken und die dortigen Fraunhoferschen Linien (zwischen r'' und v''' z. B. die Linien B und C) verschwinden machen.

Die Erscheinung durch ein einfaches Gitter mit sehr vielen, nicht zu hohen Oeffnungen, welche so breit wie die Zwischenräume sind, ist Fig. IV. abgebildet. Durch zwei solche sich rechtwinklig kreuzende Gitter erhält die Erscheinung das Aussehen der Fig. V.

Ein solches Gitter mit 4 Oeffnungen, durchkreuzt durch ein sehr feines Gitter, giebt die Erscheinung, von welcher Fig. VI. ein Quadrant abgebildet ist. Man bemerke dabei in der horizontalen Dimension die 2 schmalen Spektren dritter Klasse zwischen dem ersten und zweiten der zweiten Klasse, und die sich auf 6 vervielfältigenden in den andern Räumen (vergl. p. 24).

Fig. VII. stellt die Erscheinung durch 2 Reihen vieler Kreisöffnungen dar. Man bemerke in der vertikalen Dimension die einzelnen halb so breiten Spektren dritter Klasse zwischen je zweien der zweiten Klasse.

Die Erscheinung durch 4 in einem Quadrat liegende Kreisöffnungen siehe Fig. VIII.

Beugungs-Erscheinungen, wenn das Licht von einer leuchtenden Linie oder einer leuchtenden Fläche ausgeht.

Wird das Licht nicht von einem einzelnen Punkt sondern von einer leuchtenden Fläche ausgesendet, so da man die Bilder, welche von den einzelnen Lichtpunkten derselben erzeugt werden, als unabhängig von einander

rachten, oder mit andern Worten: es findet zwischen dem Licht der einzelnen leuchtenden Punkte, da ihre Vibrationen unabhängig von einander sind, keine merkliche Interferenz statt. Man erhält daher die Intensität in einem Punkte m des Gesamtbildes der Fläche, wenn man die Intensitäten addirt, welche die Bilder der einzelnen Lichtpunkte in diesem Punkte m haben.

Sind p und p_1 (Fig. 31) die Projektionen zweier gleich hellen Lichtpunkte der Fläche auf dem Schirm, und m ein Punkt des Bildes, dessen von diesen beiden Lichtpunkten herrührende Intensität man kennen lernen will, so kann man sich das Bild des ersten Punktes so verschoben denken, daß p nach m , und m nach p' hinrückt, und ebenso das Bild des zweiten Punktes, so daß p_1 nach m , und m nach p_1' rückt.

Verlegt man daher den Mittelpunkt des Bildes irgend eines der Lichtpunkte nach m , so hat dasselbe in p' und p_1' beziehlich die Intensitäten, welche der Punkt m in den beiden Bildern haben würde, deren Centra in p und p_1 liegen. Da ferner für jede Form der Beugungsöffnung p und p_1' dieselbe Intensität zeigen, wie die gleich weit vom Centrum m entfernten auf der entgegengesetzten Seite liegenden Punkte p und p_1 , so gilt als Regel für die Intensität eines Punktes m , welcher von dem gebeugten Lichte zweier leuchtenden Punkte erhellt wird, Folgendes:

„Man verlege die Mittelpunkte ihrer Bilder nach m ; alsdann ist die Summe des Lichtes in den Projektionen der beiden Lichtpunkte, der Intensität des Punktes m gleich“.

Man sieht, daß sich dies unmittelbar auf den Fall anwenden läßt, daß die Lichtquelle eine Lichtlinie oder eine Lichtfläche ist. Man hat nämlich nur alsdann die Lichtmenge des Raumes zu nehmen, welchen die Projektion der Linie oder der Fläche auf dem Schirme in dem Bilde einnimmt. Demnach läßt sich leicht die Intensität für jeden Punkt des Bildes berechnen. — Man gewinnt eine Vorstellung von dem resultirenden Bilde, wenn man die Zeichnung der Projektion des leuchtenden Objekts auf die

Zeichnung des einfachen Bildes legt, und auf dem letztern in diejenigen Richtungen verschiebt, in denen man den Gang der Intensität erforschen will. Die Lichtmasse auf dem beleuchteten Raume ist jedesmal die Intensität desjenigen Punktes, welcher gegen die in der Wirklichkeit eine unveränderliche Lage behaltende Projektion der Lichtfläche (oder Lichtlinie) dieselbe Lage hat, wie das Centrum des gezeichneten einfachen Bildes. — Man sieht im Voraus, daß bei einer nur mäßig ausgedehnten Lichtfläche im homogenen Lichte des Gesamtbild weder von dunklen Linien durchschnitten, noch ganz dunkle Stellen in sich enthalten könne, daß vielmehr in dem Gemälde nur ein Zu- und Abnehmen des Lichtes bemerkbar wird.

Betrachten wir beispielsweise das Bogengebild eines einfachen Gitters, dessen Oeffnungen vertikal stehen mögen.

Kommt das Licht von vertikal über einander liegenden Punkten, so findet in den Horizontalrichtungen sämtlicher Einzelbilder ein gleiches Intensitätsverhältnis statt; ist das leuchtende Objekt daher eine Vertikallinie, und sind dabei die Oeffnungen sehr hoch, so daß die Einzelbilder sich zu schmalen Streifen reduciren: so dehnt sich jeder Lichtpunkt in der Horizontalrichtung eines Einzelbildes zu einem Vertikalstreifen, einer Franse, aus, und das Totalbild erscheint als ein langgezogenes Einzelbild, mit welchem es in horizontaler Richtung genau gleiches Intensitätsverhältnis hat.

Für zwei in einer horizontalen Linie liegende gleich helle Lichtpunkte läßt sich leicht die Erscheinung construiren. Man zeichne über die Projektion p (Fig. 32) des ersten Lichtpunktes auf der Horizontallinie MN eine Curve ABC so, daß die Ordinaten den Intensitäten seines Bildes in der Horizontalrichtung proportional sind, und in p die Ordinate sich befindet, welche der Mitte des Bildes angehört. Alsdann zeichne man unter MN die nämliche Curve DEF , so daß die zur Mitte des Bildes gehörige Ordinate unter p_1 , der Projektion des zweiten Lichtpunktes, zu liegen kommt. Diese Curve stellt die Intensität im

ilde dieses zweiten Lichtpunktes vor. Beschreibt man nun über MN eine dritte Curve, deren Ordinaten der Summe der beiden ersten gleich sind, so repräsentirt dieselbe den Intensitätsgang des Totalbildes in der Horizontalrichtung. Man sieht, daß nur da dunkle Punkte sich befinden, wo MN von den beiden Grundcurven gleichzeitig berührt wird. Die Länge pp_1 ist die scheinbare Entfernung der beiden Lichtpunkte.

Es ist klar, daß man ebenso verfahren muß, wenn das Licht, statt von zwei Lichtpunkten, von zwei ebenso weit von einander entfernten Vertikallinien ausgeht, wenn nur von diesen keine die andere an einem Ende überragt. Die Intensitätscurve in der Horizontalrichtung ist dieselbe wie vorher, und nur die Ausdehnung zu vertikalen Lichtstrahlen unterscheidet beide Bilderarten.

Den Abstand pp_1 kann man dadurch finden, daß man die eine Lichtlinie nach oben, die andere nach unten hin verlängert, und den Abstand der nun sichtbaren Mitten der beiden Bilder mit der Breite eines Seitenspektrums vergleicht. — Je näher die Lichtlinien einander sind, desto mehr fällt das Bild mit dem einer einzigen Lichtlinie zusammen.

Zwei sich schneidende Lichtlinien geben bei einer einzigen beugenden Oeffnung ein Bild, welches dem Fig. 33 dargestellten ähnlich ist.

Für eine horizontale Lichtlinie, deren Projektion op_1 (Fig. 32) ist, erhält man dem Vorigen gemäß die Intensität, wenn man die Intensitätscurve ABC längs der Linie MN in unverrückter Lage der Ordinaten verschiebt. Die Summe der Ordinaten zwischen om und p_1n (also die Fläche der Curve zwischen diesen Ordinaten) ist die jedesmalige Intensität desjenigen Punktes, welcher um po von der Projektion o absteht.

Bei einer vertikalen rechteckigen Lichtfläche kann man ebenso verfahren, da sich dieselbe dadurch entstanden denken läßt, daß jeder Punkt der horizontalen Lichtlinie in eine Vertikallinie übergeht. Verfolgt man die Construction

weiter, so findet sich, daß bei einer solchen Lichtfläche die Stellen der geringsten Helligkeit den Rändern der Lichtfläche näher liegen, als bei einer Lichtlinie.

Ist die Lichtfläche nach der einen Seite unendlich breit, liegt also p_1 unendlich weit von o , so wird die Intensität des um po von o entfernten Punktes der Fläche *Nom C*, also der halben Curvenfläche gleich, wenn $op = 0$ ist, d. h. am Rande der Lichtfläche. Für die Punkte, welche sich in die Projektion der Lichtfläche hineinbiegen (also wenn p sehr weit rechts von o liegt), wird die Intensität doppelt so groß, nämlich der ganzen Curvenfläche gleich. Ferner übertrifft ein Punkt rechts vom Rande der Lichtfläche o die Helligkeit am Rande o um ebenso viel, als ein ebenso weit von o nach links stehender Punkt an Helligkeit vom Rande übertroffen wird. Bei einer großen Lichtfläche giebt es mithin keine Minima der Helligkeit, sondern das Licht nimmt in der Horizontalrichtung stufenweis ab, und zwar symmetrisch auf beiden Seiten der Ränder.

Ist die beugende Oeffnung nicht geradlinig vertikal, sondern kreisförmig, so sieht man sogleich, daß nur dann Maxima und Minima entstehen können, wenn das leuchtende Objekt eine kurze Linie oder eine kleine Fläche ist, indem nur unter dieser Bedingung die Projektion des Objektes auf dem Kreisbilde Räume deckt, welche eines stärkeren Intensitätswechsels fähig sind. Bei einer Lichtlinie bezieht sich das Fehlen der Minima natürlich nur auf die Richtung dieser Linie.

Ist das Lichtobjekt eine horizontale Linie, sie mag kurz oder lang sein, so erscheinen noch, wie man leicht übersieht, in der Vertikalrichtung Minima und Maxima. Die Rechnung lehrt übereinstimmend mit der Erfahrung, daß das erste Minimum 210° von der Axe entfernt liegt.

Analog wie bei einem beugenden Gitter, liegen die Minima bei einer schmalen Lichtfläche den Rändern der Lichtfläche näher als bei einer Lichtlinie.

Ist die Lichtfläche eine grössere Scheibe, wie die der Sonne oder des Mondes, so verhält sich die Lichtabnahme

n der Nähe des Randes fast ebenso wie am Rande einer ähnlich grossen viereckigen Lichtfläche.

Wenn ausserhalb des Randes einer solchen Lichtscheibe die Erleuchtung sich bis auf 220° erstreckt, so ist die Vergrößerung der Lichtscheibe $\text{arc}\left(\sin = \frac{220}{180} \cdot \frac{l}{d}\right)$, wenn d der Durchmesser der beugenden Kreisöffnung ist. Bei einer Oeffnung von 1 pariser Zoll. ist diese Vergrößerung im weissen Sonnenlicht $10'',6$, bei einer Oeffnung von 10 pariser Zoll $1'',06$.

Zur Darstellung der Beugungserscheinungen ist ein verfinstertes Zimmer nicht durchaus nöthig. Als leuchtendes Objekt gebraucht man, namentlich wenn man recht intensives direktes Licht haben will, um auch die lichtschwächeren Stellen noch deutlich zu erkennen, das durch einen feinen Nadelstich oder einen feinen Spalt eines Schirms dringende Licht der Sonne, je nachdem man einen Lichtpunkt oder eine Lichtlinie benutzen will.

Ein sehr bequemes Objekt, dessen sich Sch w e r d meist zu seinen Versuchen bediente, ist das kleine Bild der Sonne, welches man auf einem der Sonne ausgesetzten Taschenuhr glase bemerkt, dessen hohle Seite mit einer dicken Auflösung von Asphalt bestrichen ist — wenn ein Lichtpunkt erfordert wird; und eine innen geschwärzte dem Sonnenlicht ausgesetzte Glasröhre — wenn eine Lichtlinie erfordert wird. Bedarf man einer grössern Intensität, so kann man sich des Sonnenbildes eines kleinen erhabenen Metallspiegels bedienen.

Den mit den beugenden Oeffnungen versehenen Schirm hält man entweder unmittelbar dicht vor das Auge, und bringt das Lichtobjekt in die Entfernung des deutlichen Sehens; oder man sieht durch ein Fernrohr, befestigt den beugenden Schirm dicht vor das Objektiv (d. h. vor das Glas, welches dem Objekt zugekehrt ist), und stellt das Lichtobjekt in eine solche Entfernung, dass man es deutlich durch das Fernrohr erkennt.

Die Anwendung des Fernrohrs hat 1) den Vortheil,

dafs man das Bild vergrößert erblickt, die Entfernung dadurch mefsbarer werden, und dafs das Instrument leicht mit einem Mefsapparat verbunden werden kann. 2) dafs die beugenden Oeffnungen um sehr Vieles gröfser genommen werden können, als bei unbewaffnetem Auge. In gröfseren Oeffnungen lassen sich sowohl leichter darstellen als sie weit mehr Licht gewähren.

Als beugender Schirm reicht meist ein Blättchen Stanniol hin, welches man auf ein Glasplättchen kleben kann. Für ein unbewaffnetes Auge giebt ein feiner Nadelstich eine Kreisöffnung, ein Schnitt mit der Spitze eines schneidenden Federmessers einen Spalt; zwei über einander gelegte Stanniolblättchen, die mit Spaltöffnungen versehen sind, geben Parallelogramme. Zur Erzeugung einer dreieckigen Oeffnung legt man drei Stanniolblättchen so über einander, dafs ihre Ränder nur eine sehr kleine Oeffnung bilden. Will man die unsymmetrischen Spektra sehen, welche ein Spalt giebt, auf den das Licht schief auffällt, so schliesst man die beiden Seiten eines kurzen Rohrs oder eines Kegelrohrs zur Hälfte mit Stanniol, so dafs die Ränder der Blättchen parallel werden. Durch Neigung des Rohres kann man dem Spalt zugleich jede mögliche Breite geben. Mittel, sich feinere Gitter zu verschaffen, sind schon auf Seite 25 angegeben worden.

Wendet man ein gutes Fernrohr an, so kann man z. B. einen Spalt eine Linie, ja selbst einige Zolle breit nehmen. Durch einen einfachen Spalt sieht man 12–15 Spektra auf jeder Seite, wenn man homogenes Licht wendet, wozu man am bequemsten das Licht erst durch ein rothes Glas gehen läfst. Mittels eines Fernrohrs lassen sich durch ein Drahtgitter, welches 90 Oeffnungen auf einen Zoll enthält, schon einige der Fraunhoferschen dunklen Linien wahrnehmen; durch ein Gitter, welches 500–800 Oeffnungen auf einen Zoll enthält, läfst sich die zwischen *E* und *F* liegende Linie, welche Fraunhofer nannte, in drei Linien aufgelöst erkennen. Schwerd selbst hat mit blofsen Augen durch ein Glasgitter, wel-

1500 Linien auf einer Breite von 5 Millimeter zählte, mehrere jener Linien, namentlich die Linien *D* und *E*.

Modificationen der Beugungs-Erscheinungen durch das Hinzutreten anderer durchsichtigen Mittel.

Läßt man das Licht vor oder nach dem Eintritt in die Oeffnungen des beugenden Schirms durch eine einfach oder doppelt brechende Substanz, welche von parallelen Ebenen begrenzt ist, gehen, so hat dies auf die Beugungs-Erscheinungen gar keinen Einfluß, da sowohl alle gewöhnliche als ungewöhnliche Strahlen unter sich um gleich viel verzögert oder beschleunigt werden, indem diese Strahlen durch die Brechung ihre parallele Lage behalten, und mit gemeinsamer Geschwindigkeit gleiche Wegestrecken durchlaufen. Die Gangverschiedenheiten zwischen den gewöhnlichen und ungewöhnlichen Strahlen haben auf die Interferenz keinen Einfluß, da sie wegen ihrer auf einander senkrechten Polarisirung nicht auf einander wirken. Die gewöhnlichen und die ungewöhnlichen Strahlen geben zwar jede ihr eigenes Bild, allein beide Bilder decken sich, weil die relativen Gangverschiedenheiten in beiden Bildern unabhängig von dem Krystall, also dieselben sind.

Geht aber nur das durch einige der Oeffnungen dringende Licht durch ein fremdes Mittel, so werden die Gangverschiedenheiten des Lichtes dieser letzten Oeffnungen gegen das der freien Oeffnungen geändert, und es treten Modificationen ein. Aehnliches geschieht, wenn die verschiedenen Oeffnungen durch Plättchen verschiedener Substanzen, oder durch ungleich dicke Plättchen derselben Substanz, oder durch gleich dicke krystallinische Plättchen von verschiedener Axenlage bedeckt werden.

Betrachten wir den einfachsten Fall, nämlich den eines einfachen Gitters mit zwei Oeffnungen, welche wir vertikal stehend denken wollen.

1) Die eine Oeffnung werde durch ein unkrystallinisches Täfelchen (z. B. Glas) bedeckt.

Da das Licht sich in dem Glase langsamer als in der Luft fortpflanzt, so wird dasselbe beim Austritt aus demselben irgend eine gebrochene oder ganze Anzahl n Wellenlängen zurück sein in Bezug auf den Gang des Lichtes, wenn kein Glasplättchen vorhanden wäre. In der Mitte des Normalbildes (so mag das Beugungs-Bild heißen, welches durch die unbedeckten Oeffnungen entstehen würde) sind nun die Wege der durch die beiden Oeffnungen dringenden Lichtbündel nicht mehr gleich, sondern sie weichen um n Wellenlängen von einander ab; es kann also dort nicht der Ort der größten Helligkeit des wahren Bildes (d. h. die Mitte des letzteren) sein; es kann vielmehr dort völlige Dunkelheit herrschen, wenn n eine ungerade Anzahl Halbe ist. In jedem andern Punkte des Normalbildes, wo der Gangunterschied beider Strahlenbündel x Wellenlängen ist, wird jetzt derselbe nur noch $x - n$ Wellenlängen sein. Die größte Helligkeit, also die Mitte des neuen Bildes, wird da sein, wo $x = n$ ist. Ist das Glas nicht ungemein dünn, so ist n so groß, daß der Punkt des Normalbildes, wo $x = n$ ist, ganz außerhalb des noch sichtbaren Bildtheils liegt, und es wird zwischen beiden Lichtbündeln gar keine bemerkbare Interferenz mehr stattfinden. Ist aber die Glastafel sehr dünn, oder bedeckt man beide Oeffnungen mit Glastäfelchen, die sich an Dicke sehr wenig unterscheiden, oder bedeckt man beide Oeffnungen mit gleich dicken Täfelchen, neigt aber das eine etwas, um den Weg des Lichtes in demselben etwas zu verlängern, so liegt der Mittelpunkt des wahren Bildes in der Nähe der Mitte des Normalbildes. Ist beispielsweise $n = 3$, so liegt die Mitte in dem Mittelpunkt des dritten Spektrums des Normalbildes nach der rechten Seite hin, auf welcher wir die bedeckte Oeffnung denken wollen. Da die Gangunterschiede des wahren Bildes sich von denen des Normalbildes nur um die constante Zahl n der Wellenlängen unterscheiden, so haben beide Bilder dieselbe Form, und das erste ist nur um die Breite dreier Spektra nach rechts hin verschoben.

Dieser Umstand ist von Arago und Fresnel benutzt worden, das Brechungsverhältniß, namentlich von Gasarten, und dessen Aenderung mit der Temperatur, dem Druck, dem Feuchtigkeitsgrade, zu messen. Mißt man nämlich die Verschiebung des Bildes, so weiß man die Zahl der Wellenlängen, um welche das Licht in dem Mittel, durch welches das Licht vor der ersten Oeffnung ging, gegen das Licht voraus oder zurück ist, welches durch das Mittel vor der zweiten Oeffnung ging. Mißt man nun die Dicke der Schicht beider Mittel, so weiß man die Länge der Wege des Lichtes in ihnen, und hieraus das Verhältniß der Geschwindigkeiten, mithin das Verhältniß der Brechungsexponenten. Die Gasarten werden hierbei in Röhrchen gefüllt, welche zu beiden Seiten mit parallelen Glasplatten von derselben Dicke geschlossen sind. Die Genauigkeit wird um so größer, je länger man die Röhrchen nimmt.

2) Die Oeffnungen seien durch gleich dicke krystallinische Blättchen bedeckt, z. B. durch Glimmerblättchen, die man, um eine genau gleiche Dicke zu erhalten, aus einem Blättchen schneidet, und zwar mögen diese so gelegt werden, daß ihre Hauptschnitte sich senkrecht kreuzen. Nennt man nun die in dem rechts liegenden Blättchen gewöhnlich und ungewöhnlich gebrochenen Strahlen beziehlich *Ro* und *Re*, und die in dem links liegenden Blättchen gebrochenen *Lo* und *Le*, so interferiren die Bündel *Ro* und *Le* und die Bündel *Re* und *Lo* wegen des Parallelismus ihrer Polarisations-Ebenen. Da aber *Ro* und *Lo* die langsameren sind, so geben die ersten eine Fransengruppe die nach rechts hin, die zweiten eine Fransengruppe die nach links hin verschoben ist, und zwar sind beide Gruppen ungleich viel von der Mitte des Normalbildes verschoben, da *Ro* und *Lo*, so wie *Re* und *Le* durch den Krystall ungleich viel verzögert sind. Dreht man das eine Blättchen in seiner Ebene, so übersieht man sogleich, daß die seitlichen Fransengruppen allmählig schwächer werden müssen, und daß das normale Centralbild mit allmählig zunehmender Stärke wieder erscheinen muß, bis nach einer

Drehung von 90° , wo die Hauptschnitte parallel werden, das Centralbild allein noch, und zwar im Maximum der Stärke vorhanden ist.

Bei sich senkrecht kreuzenden Hauptschnitten kann man nicht eine Interferenz dadurch hervorbringen, daß man durch einen doppelbrechenden Krystall, dessen Hauptschnitt 45° gegen den Horizont geneigt ist (wenn der eine Hauptschnitt vertikal, der andere horizontal steht), die Strahlen in zwei Gruppen theilt, deren Polarisations-Ebenen um $+45^\circ$ und -45° gegen den Horizont geneigt sind. Denn jede der beiden Gruppen ist zwar parallel polarisirt, und enthält Licht von allen Bündeln *Ro*, *Re*, *Lo*, *Le*, so daß Gangverschiedenheiten vorhanden sind; allein aus Abschnitt III erhellt, daß nur dann verschieden polarisirte Strahlen durch Zurückführung auf dieselbe Polarisations-Ebene zur Interferenz gebracht werden können, wenn das Licht ursprünglich nach derselben Ebene polarisirt war.

Wendet man aber im Azimuth 45° polarisirtes Licht an, so daß *Ro*, *Re*, *Lo*, *Le* von gleicher Intensität sind, und läßt das Licht nach dem Austritt aus den Blättchen durch ein Stück Kalkspath gehen, welches hinreichend dick ist, um die Bilder merklich getrennt zu zeigen, und welches im Azimuth 45° gehalten wird: so erblickt man eine centrale Fransengruppe, und vier seitliche. Man bezeichne die durch den Kalkspath gewöhnlich gebrochenen Lichtbündel mit *Roo*, *Loo*, *Reo*, *Leo*, die ungewöhnlich gebrochenen mit *Roe*, *Loe*, *Ree*, *Lee*. Jedes der beiden Paare *Roo* und *Loo*, *Reo* und *Leo* hat bei gleicher Lage der Polarisations-Ebenen in den Krystallen gleiche Wege gleich schnell zurückgelegt; jedes Paar bildet mithin eine normale Centralfransengruppe, die sich wegen der Identität ihrer Lage decken und verstärken. Dagegen *Reo* und *Leo*, welche gleichfalls parallel polarisirt sind, geben wegen ihrer ungleichen Geschwindigkeit in den Blättchen eine zur Rechten liegende Fransengruppe; und aus demselben Grunde geben *Reo* und *Loo* eine zur Linken liegende. Ganz ebenso liefern die ungewöhnlichen Strahlenbündel *Roe*, *Loe*, *Ree*, *Lee* zwei

sich deckende Centralbilder, welche ihrer Lage wegen auch mit den gewöhnlichen Centralbildern zusammenfallen, und zwei seitliche Bilder. Man hat sonach ein Centralbild und 4 Seitenbilder.

B. *Erscheinungen im reflektirten Lichte.*

Beugung des reflektirten Lichtes.

Wenn von einem Lichtpunkte *S* Strahlen auf eine reflektirende ebene Fläche gesendet werden, so haben die reflektirten Strahlen eine solche Lage, daß sie rückwärts verlängert sich in einem einzigen Punkt schneiden würden. Sie haben also dieselbe Lage, wie die direkten Strahlen eines Lichtpunktes, welcher in dem Durchschnittspunkt jener Verlängerungen sich befindet. Denkt man die reflektirende Ebene horizontal, so liegt dieser Punkt, den man das Bild von *S* nennt, mit *S* in derselben Vertikallinie und zwar ebenso weit unterhalb jener Ebene, als *S* oberhalb derselben liegt *). Hält man daher einen mit Oeffnungen versehenen Schirm den reflektirten Strahlen entgegen, so werden dieselben gebeugt, und man sieht genau wie im Vorigen beschriebenen Erscheinungen. An der Erscheinung wird nichts geändert, wenn man den Schirm, welcher natürlich nicht so beschaffen sein darf, daß er selber Licht reflektirt, unmittelbar auf die reflektirende Fläche legt. Der Unterschied liegt bloß darin, daß das Licht erst innerhalb der Oeffnungen reflektirt wird.

Zur Hervorbringung der durch ein reflektirendes Gitter erzeugten Erscheinungen kann man sich einer auf der Rückseite geschwärzten Glastafel bedienen, in welche auf der Vorderseite feine gleich weit abstehende Linien gezogen sind. Noch besser ist es, auf eine mit Gold belegte ebene Glastafel oder ein polirtes Stahlplättchen das Gitter zu radiren. Man nennt solche Gitter Reflexionsgitter.

*) Man sehe hierüber den nächsten Abschnitt.

Die schönsten Erscheinungen dieser Art zeigen die sogenannten Bartonschen Irisknöpfe. Es gelang nämlich Barton, auf polirtem Stahl mit einer Diamantspitze in den Raume eines Zolles bis 10000 vollkommen gleiche und parallele Furchen zu ziehen (Fraunhofer brachte es sogar bis auf 30000), welche ein höchst feines Reflexionsgitter bilden. Barton wandte diese Stahlplatten, welche nach den verschiedensten Mustern facettirt waren, dazu an, diese Muster auf polirte bronzene Knöpfe und andere Schmucksachen abzudrücken, welche natürlich alsdann gleichfalls sich wie Reflexionsgitter verhielten.

Hierher gehören auch die Farben-Erscheinungen an der Perlmutter. Diese besteht nämlich, mikroskopischen Untersuchungen zufolge, aus sehr feinen über einander gelegten Lamellen, welche auf der Oberfläche polirter Flächen sich als wellenförmige höchst feine Furchen zeigen, die sich genau wie die künstlichen Furchen der Irisknöpfe verhalten. Anderen weichen Körpern, wie feinem Siegelack, arabischem Gummi, Hauseublase, Wachs, Leim, ja selbst Zinn und Blei läßt sich die Struktur der Oberfläche der Perlmutter, und mit ihr die lichtbeugende Eigenschaft durch Aufdrücken mittheilen.

Interferenz des reflektirten Lichtes mit dem direkten.

Die bisher betrachteten Phänomene haben in der gegenseitigen Einwirkung der Elementarwellen eines Wellensystems ihren Grund; die Interferenz des Lichtes wird aber nicht durch den beugenden Schirm oder das reflektirende Gitter hervorgebracht; sie ist schon im direkten und reflektirten Lichte vorhanden. Jedes schwingende Aethertheilchen ist in einer Bewegung, welche aus allen Bewegungen zusammengesetzt ist, die ihm von den vor ihm erschütterten Aethertheilchen mitgetheilt wird. Es gehen also nach jedem Punkt eines Wellensystems eine unzählige Menge Strahlen (Mittheilungsrichtungen) von den vorher erschütterten Punkten aus. Das Zusammensetzen der elementaren Einzelbe-

wegungen ist eben Interferenz. Aber die Wirkung ist in allen Punkten einer und derselben Wellenfläche dieselbe, sobald keine der Elementar-Bewegungen gehemmt wird. Werden durch Schirme einzelne Elementarstrahlen zurückgehalten, so hört die Gleichmäßigkeit in den Wirkungen auf und die Intensität wird periodisch oder wenigstens ungleich in dem hierdurch entstehenden Beugungsbilde.

Umgekehrt läßt sich eine ähnliche Wirkung hervorbringen, wenn man die Zahl der nach einem Punkt hingehenden Elementarstrahlen vermehrt statt vermindert, oder mit andern Worten, wenn man in einem Wellensysteme die Bewegungen eines Theiles durch Reflexion oder Brechung lenkt, und sie einem andern (direkten oder reflektirten) Theile des Wellensystems zuwendet.

Der einfachste Fall, der sich zugleich am nächsten an das Vorhergehende anschließt, ist die Interferenz des direkten Lichtes mit dem reflektirten. Man leitet hierzu das Licht eines Lichtpunktes oder einer Lichtlinie (S) auf eine reflektirende Fläche (einen Spiegel) unter einem Winkel von nahe 90° , damit die reflektirten Strahlen mit den direkten nahe dieselbe Richtung haben. Das Bild des leuchtenden Objekts im Spiegel, S_1 , läßt sich als das Centrum des reflektirten Wellensystems betrachten, und man hat daher nur die Interferenz zweier Wellensysteme zu betrachten, deren Mittelpunkte S und S_1 zwar dem Raume nach von einander geschieden sind, die aber einem und demselben (von S ausgehenden) Wellensystem ihren Ursprung verdanken.

Ist der Spiegel AB (Fig. 34), welcher eine auf der Rückseite geschwärzte Glastafel sein mag, horizontal, S eine horizontale, auf der Ebene der Figur senkrechte Linie, S_1 deren Bild, und PB ein Schirm, welcher das interferirte Licht auffängt, so zeigen sich auf dem letzteren Fransen, welche der Lichtlinie S parallel sind. Die Breite derselben findet man folgendermaßen:

Ist P irgend ein Punkt des Bildes, $PB = x$, $BC = a$, $SC = e$, so ist die Länge des direkten Strahls

$$SP^2 = a^2 + (e - x)^2,$$

oder genähert, insofern wegen der Schiefe der Incidenz SC sehr klein gegen PB ist,

$$SP = a \left[1 + \frac{1}{2} \left(\frac{e - x}{a} \right)^2 \right],$$

und die Länge des nach der Reflexion von AB nach P hingelangenenden Strahls:

$$Sc + cP = S_1c + cP = \sqrt{a^2 + (e + x)^2},$$

oder genähert

$$S_1P = a \left[1 + \frac{1}{2} \left(\frac{e + x}{a} \right)^2 \right].$$

Der Unterschied der Wege ist daher nahe, wenn man $SBC = \gamma$ setzt,

$$\frac{2e}{a}x = 2tg\gamma \cdot x.$$

Aus der Lage der Fransen folgt ferner nach Lloyds Beobachtungen (wie es auch die Theorie erheischt), daß die Reflexion an AB das Licht um eine halbe Undulation beschleunige (oder vielmehr, daß die Schwingungsrichtung durch die Reflexion sich umkehre); der Phasenunterschied in P ist mithin, wenn wiederum die Wellenlänge durch l , und $\frac{2\pi}{l}$ durch x bezeichnet wird,

$$x(2tg\gamma \cdot x - \frac{1}{2}),$$

und man erhält für die Intensität des Punktes P , wenn man dieselbe durch I^2 , die Intensität des direkten Strahls durch A^2 und die des reflektirten durch A'^2 bezeichnet, nach Abschn. I, XXIV.,

$$I^2 = A^2 + A'^2 + 2AA' \cos [x(2tg\gamma x - \frac{1}{2}l)].$$

Die Intensität erreicht daher ihr Maximum $(A + A')^2$, wenn $4tg\gamma \cdot x - l$ einer geraden Anzahl halber Wellenlängen gleich ist, also für $x = \frac{1}{2}(m + 1)l \cdot cot\gamma$; ihr Minimum $(A - A')^2$, wenn $4tg\gamma \cdot x - l$ einer ungeraden Zahl halber Wellenlängen gleich ist, also für $x = \frac{1}{4}(2m + 3)l \cdot cot\gamma$.

Die Entfernungen der hellsten Punkte der Fransen von B sind daher den geraden Zahlen, die Entfernungen der dunkelsten Linien den ungeraden Zahlen proportional. Die Ent-

Entfernung der dunkelsten Streifen unter sich ist also $\frac{1}{2} \lambda \cot \gamma$, und eben so groß ist die Entfernung des ersten dunklen Streifens von der hellen Mitte B . Aus der Breite der Fransen lässt sich daher die Wellenlänge berechnen. Da bei so schiefen Incidenzen, wie sie nöthig sind, um die reflektirten Strahlen mit den direkten zur Interferenz zu bringen, die Intensitäten der einfallenden Strahlen denen der reflektirten fast gleich sind, so ist die Helligkeit der dunkelsten Streifen $(A - A')^2$ fast der Null gleich, wie es auch in der That durch die Erfahrung bestätigt wird.

Interferenz reflektirter Strahlen unter sich.

Ganz ähnlich ist die Erscheinung, welche entsteht, wenn man den vorigen Versuch so abändert, daß man an die Stelle des direkten Lichtes das von einem zweiten Spiegel reflektirte Licht desselben Punktes (oder derselben Linie) S treten lässt. Die beiden Spiegel müssen unter sich einen Winkel von fast 180° bilden, damit die Strahlen der beiden reflektirten Systeme merklich parallel, und dadurch fähig werden, zu interferiren. Ferner müssen die Spiegel mit ihren Kanten genau an einander passen, weil ein geringes Hervortreten des Randes eines Spiegels vor den des andern schon einen bedeutenden Unterschied in dem Gange der beiden Strahlensysteme hervorbringt. Die beiden Bilder von S bilden hier, wie im vorigen Versuch die Punkte S und S_1 , die Centra der beiden interferirenden Wellensysteme, und es muß daher ein Fransen-system sich bilden. Fresnel, welcher diesen Versuch zuerst anstellte, benutzte denselben, um aus der Fransenbreite die Wellenlänge zu berechnen.

Es seien AC und BC (Fig. 35) die beiden Spiegel und S' und S'' die beiden Bilder eines Lichtpunktes S . Ferner beschreibe man aus S' und S'' zwei gleiche Systeme von Kreisen, in denen die Radien von Kreis zu Kreis um eine halbe Wellenlänge wachsen. Diese Kreise lassen sich als Durchschnitte von Wellenflächen der beiden Systeme

betrachten. Punktirt man, wie es in der Figur geschehen ist, die Kreisbögen abwechselnd, so befinden sich diejenigen Punkte, in denen sich die punktirten und in denen sich die ausgezogenen Bögen schneiden, in gleichen Phasen und sind daher hellste Punkte in den Fransen; in denjenigen Punkten dagegen, in denen die punktirten Bögen (wie in i) von den unpunktirten geschnitten werden, sind die Phasen entgegengesetzt, d. h. sie unterscheiden sich um eine ungerade Anzahl halber Undulationen; sie entsprechen daher dunklen Punkte der Fransen.

Betrachtet man das Dreieck oei wegen der kurzen kreisförmigen Bögen als geradlinig, so ist nahe $oi = \frac{oe}{\sin oie}$. Da oe die halbe Wellenlänge, oi die halbe Fransenbreite, und $\angle eio = \angle S'oS''$ (insofern ihre Schenkel auf einander senkrecht stehen), d. h. gleich der scheinbaren Entfernung der beiden Bilder von S' und S'' von o aus gesehen, ist, so ist die Wellenlänge gleich der Fransenbreite, dividirt durch den Sinus der scheinbaren Entfernung der beiden Bilder. Wegen der Aehnlichkeit der Dreiecke eio und $S'oS''$ hat man auch $oe:oi = S'S'':So$, also $2oe$ oder die Wellenlänge $= \frac{2oiS'S''}{So}$, d. h. gleich der Fransenbreite, multiplicirt mit dem wahren Abstand der Bilder und dividirt durch die Entfernung der Fransen von den Bildern.

Genau dieselbe Erscheinung erhält man, wenn man das Licht, statt es von zwei Spiegeln reflektiren zu lassen, von den zwei Seitenflächen eines sehr stumpfwinkligen gleichseitigen Prismas brechen läßt. Wegen der sehr stumpfen Neigung der Seitenflächen werden diese der Grundfläche des Prismas nahe parallel, und demnach treten auch die Lichtstrahlen aus der letztern nahe parallel den Einfallstrahlen wieder heraus und sind daher fähig zu interferiren.

Interferenz zerstreuten Lichtes.

Hierher gehört auch der Newtonsche Versuch, in welchem das an der Hinterfläche eines sphärischen Spiegels lektirte Licht, welches zum Theil vor, zum Theil nach Reflexion durch die Brechung an der Vorderfläche zertheilt worden ist, zur Interferenz kommt. Läßt man nämlich durch eine in einem weißem Schirm befindliche kleine kreisförmige Oeffnung auf die Mitte eines sphärischen hohen Glasspiegels, dessen erhabene Rückseite belegt ist, ein Lichtbündel fallen, so erblickt man auf dem Schirm rings um die Oeffnung Farbenringe, wenn dieselbe im Mittelpunkt der Spiegelkrümmung liegt. Die Farben werden schwächer mit der Entfernung des Schirms aus dieser Lage und verschwinden endlich ganz.

Die Herschelsche Erklärung, welche zu numerischen Resultaten führt, die mit den Messungen stimmen, ist folgende:

Da selbst der vollkommenste Spiegel nicht frei von kleinen Unebenheiten, d. h. nicht vollkommen glatt ist, so wird nicht alles Licht nach derselben Richtung reflektirt. Die kleinen nach allen Richtungen gewendeten Unebenheiten bewirken, daß kleine Lichtportionen von einer und derselben (unebenen) Stelle aus nach unzählig vielen Richtungen hin reflektirt werden. Man nennt dieses Licht unregelmäßig reflektirtes oder zerstreutes Licht.

Größer und zahlreicher die Unebenheiten sind, desto stärker werden die zerstreuten Lichtportionen, die Durchsichtigkeit nimmt ab, und da die unebenen Stellen Licht nach fast allen Richtungen hin senden, so verhalten sie sich wie leuchtende Punkte, und werden mithin sichtbar. Ein vollkommen glatter und vollkommen durchsichtiger Körper würde vollkommen unsichtbar sein. — Eine gleiche Lichtstreuung findet im gebrochenen Lichte statt, und die nach allen Richtungen hin liegenden Seiten der unebenen Stellen bewirken daher eine Brechung nach ebenso vielen Richtungen. Von dem regelmäßig gebrochenen Hauptstrahl trennen sich daher eine Menge schwacher Strahlen zerstreuten

Lichtes. Ist nun (Fig. 36) Aa die Vorderfläche, Bb die Hinterfläche des Spiegels, CP der auffangende Schirm und in C die Oeffnung, so wird der Strahl CA in A gebrochen und zwar zum Theil regelmäfsig (nach B hin), zum Theil unregelmäfsig nach allen Richtungen hin. Der erste Theil wird in B wiederum nach A hin reflektirt und in A regelmäfsig nach C hin, und unregelmäfsig nach allen Richtungen hin gebrochen. Dieses letzte zerstreute Licht ist es, welches mit demjenigen Lichtantheile interferirt, das nach der unregelmäfsigen Brechung in A von Bb regelmäfsig reflektirt und von Aa regelmäfsig gebrochen wird.

Der Punkt A verhält sich, da er nach allen Richtungen (unregelmäfsig gebrochene) Strahlen sendet, wie ein Lichtpunkt, und es entsteht daher in der spiegelnden Fläche Bb ein Bild desselben, etwa in g , so dafs derjenige Strahl, welcher die Richtung Ad hat, nach der Reflexion in d eine solche Richtung dc annimmt, dafs g in der Verlängerung von dc liegt. Nach der regelmäfsigen Brechung in c ändert der Strahl von Neuem seine Richtung, so dafs er etwa nach P geht, und seine Verlängerung die Axe Bb des Spiegels etwa in f trifft. Eine Folge der sphärischen Krümmung des Spiegels ist, dafs die Verlängerungen sämtlicher Strahlen, welche von A wie von einem Lichtpunkt ausgehen, an Bb reflektirt und in Aa gebrochen werden, sich in demselben Punkt f schneiden. Der Punkt f verhält sich daher wie ein leuchtender Punkt, und stellt ein Bild des Punktes A vor.

Dieses Bild f ist also der Mittelpunkt des einen der interferirenden Wellensysteme, und der Punkt A , in welchen das Licht beim Rücktritt nach allen Richtungen hin (unregelmäfsig) gebrochen wird, der Mittelpunkt des anderen.

Die Intensität irgend eines Punktes P würde daher die Folge der Interferenz der beiden Strahlen fP und AP sein, und von dem Gangunterschiede derselben, den wir δ nennen wollen, und welcher gleich $fA + AP - fP$ ist, abhängen. Da sämtliche Strahlen rings um C dieselbe Lage haben, so müssen die Punkte, in denen die Gangunter-

biede, also auch die Intensitäten einander gleich sind, in concentrischen Kreisen liegen, deren Mittelpunkt C ist. Der Ort der dunkelsten Kreise, welche einem Gangunterschiede m einer geraden Zahl halber Wellenlängen entspricht, ist daher bestimmt durch $\delta = \frac{2m+1}{2}l$; der Ort der hellsten Kreise durch $\delta = ml$. Bezeichnet man fA durch a , AC durch r , und CP durch y , so hat man

$$\delta = a + \sqrt{r^2 + y^2} - \sqrt{(a+r)^2 + y^2} = \frac{2m+1}{2}l,$$

thun

$$y = \sqrt{2m+1} \sqrt{\frac{l}{a} \cdot r(a+r)}.$$

Die Durchmesser der dunklen Ringe verhalten sich so, wie die Quadratwurzeln aus den Wellenlängen.

Ist r sehr groß gegen die Dicke des Spiegels, also auch gegen a , so wird nahe $y = r \sqrt{2m+1} \sqrt{\frac{l}{a}}$; die Durchmesser der Ringe wachsen daher alsdann der Entfernung der Oeffnung proportional.

Die Rechnung giebt $a = \frac{2dr}{2d - n(r+d)}$, wo d die Dicke des Spiegels und n dessen Brechungsverhältniß bedeutet, oder für eine geringe Dicke: $a = \frac{2d}{n}$. Die Quate der Ringdurchmesser verhalten sich daher noch umkehrt wie die Spiegeldicke. Wendet man dies auf den Versuch Newton's an, in welchem $r = 72$ Zoll und $d = \frac{1}{4}$ Zoll war, setzt $n = \frac{3}{2}$, $l = \frac{2}{90000}$ (ungefähr die Wellenlänge des gelben Lichtes), so liefert dies für die Mitte des zweiten Ringes 2,35, welches sehr nahe mit der Newton'schen Angabe, 2,375, stimmt.

Neigt man den Spiegel, so daß die Strahlen schief auf denselben fallen, so tritt der Mittelpunkt der Ringe dahin, wo der durch den Einfallspunkt gehende Durchmesser des Spiegels den Schirm trifft, also in die Mitte zwischen der Oeffnung (dem Ausgangspunkte des Lichtes) und demjenigen

Punkte, nach welchem die regelmässig reflektirten Strahlen hingehen. Geschieht die Neigung allmählig, so dehnen sich die Ringe nach und nach aus; in der weissen Central-scheibe bildet sich ein dunkler Fleck, der allmählig aus dem Violett und Indigo ins Blau, Blafsgrüne, Gelbe, Rothe etc. übergeht, also alle Stufen der Newtonschen Scale durchläuft. Ein gleiches Steigen der Farbe findet in den übrigen Ringen statt, so dafs die Zahl derselben immer mehr abnimmt, bis sie gänzlich verschwinden.

Brewster'scher Interferenz-Versuch.

Verwandten Ursprungs mit der eben behandelten Erscheinung ist die von Brewster beobachtete, welche man erblickt, wenn man durch zwei vollkommen gleich dicke Glasplatten, die unter einem sehr kleinen Winkel gegen einander geneigt sind, nach einem leuchtenden oder hell erleuchteten Gegenstande von etwa 1° — 2° Durchmesser sieht. Ausser dem direkten ungefärbten Bilde erscheint zu jeder Seite, je nach der grössern oder geringern Lichtstärke des Objekts, ein oder mehrere Seitenbilder, von denen aber im letzten Falle die dem Hauptbilde am nächsten die deutlichsten sind; und zwar zeigen sich in denselben Farbstreifen, welche der Durchschnittlinie der beiden Platten parallel sind.

Das ins Auge kommende Licht besteht bei diesem Versuche nicht nur aus den Strahlen, welche durch die 4 Flächen der beiden Platten gebrochen wurden, sondern auch aus solchen, die vor ihrem Austritt aus der 4ten Fläche eine mehr oder weniger grosse (aber natürlich allemal gerade) Anzahl Reflexionen zwischen den 4 Flächen erlitten haben. Aber nur die parallel austretenden Strahlen constituiren ein Bild; es entstehen daher so viel Bilder, als Gruppen paralleler Strahlen austreten.

Man bemerke hierbei, dafs ein Lichtstrahl, welcher durch eine parallelfächige Glasplatte nach einer geraden Zahl Reflexionen im Innern derselben hindurchgeht, demje-

nigen Strahl parallel ist, welcher in gleicher Richtung ohne Reflexion (also nach zwei Brechungen) herausgetreten ist. Unterscheiden sich daher in dem obigen Versuch austretende Strahlen nur durch innere Reflexionen zwischen den Flächen der ersten oder denen der zweiten Platte, so wirken sie zu einem und demselben Bilde mit, haben aber wegen der Lichtschwächung durch die Reflexionen um so weniger Einfluß, je größer die Zahl der Reflexionen ist.

Die das mittlere Bild constituirenden Hauptstrahlen sind 1) diejenigen, welche an jeder der 4 Flächen nur eine Brechung erlitten haben, 2) diejenigen, welche überdies in der ersten oder in der zweiten Platte noch zweimal reflektirt sind. Da der Wegunterschied beider Gruppen mindestens die doppelte Dicke der Platten ist, so muß die Wirkung der Interferenz unmerklich sein, das Bild also weiß erscheinen. Das erste Paar Seitenbilder ist hauptsächlich zusammengesetzt aus den Strahlen, welche 2 Reflexionen erlitten haben, deren eine an einer Fläche der ersten Platte, die andere an einer Fläche der zweiten Platte stattgefunden hat, mithin aus 4 Gruppen, nämlich wo die Reflexionen erfolgten 1) an der dritten und ersten, 2) an der dritten und zweiten, 3) an der vierten und ersten, 4) an der vierten und zweiten Fläche. Die Gangverschiedenheit beträgt bei der zweiten Gruppe etwa die doppelte, bei der dritten Gruppe etwa die 4fache Glasdicke, verglichen mit der ersten und vierten Gruppe. Nur die letzten beiden unterscheiden sich im Gange durch die kleinen Verschiedenheiten im Wege zwischen den beiden Platten, und bringen demnach eine merkliche Interferenz hervor. Ein Blick auf die von selbst verständliche Fig. 37 wird das Gesagte klar machen. Diese Figur zeigt auch, daß die Wegunterschiede um so größer werden, je schiefer die Strahlen auffallen und je größer der Winkel zwischen beiden Platten ist, so daß die Farbenstreifen in diesen Fällen enger werden müssen. Ferner sieht man, daß die Wegunterschiede zwischen beiden Platten am größten werden für die Strahlen, welche in einer Ebene auffallen, die senkrecht steht auf der

Durchschnittslinie beider Platten; daß gar kein Unterschied stattfindet, wenn jene Ebene dieser Durchschnittslinie parallel ist, und daß demnach die Streifen dieser letzten Linie parallel sein müssen.

Die Newtonschen Ringe.

An die eben betrachtete Erscheinung schließt sich die Erscheinung der Newtonschen Ringe. So nennt man nämlich die Ringe, welche man um die Berührungsstelle zweier sphärisch gekrümmten Flächen erblickt, durch die zwei Mittel, von denen wenigstens das eine durchsichtig sein muß, von einem zwischen den Flächen befindlichen dritten durchsichtigen Mittel getrennt werden. Sollen die Ringe deutlich sein, so müssen die Krümmungen beider nahe einander gleich sein, in der Art, daß in der Nähe der Berührungsstelle die Flächen nur sehr wenig von einander entfernt sind.

Gewöhnlich legt man zur Erzeugung der Ringe zwei Glaslinsen auf einander, die so beschaffen sind, daß von den berührenden Glasflächen die eine eben ist, und die andere einen sehr großen Krümmungshalbmesser hat, oder so, daß eine der berührenden Flächen convex und die andere concav ist, und dabei die beiden Krümmungshalbmesser nahe gleich groß sind. Das zwischen den ringerzeugenden Flächen liegende Mittel ist dann Luft, und die getrennten Mittel Glas.

Diejenige Fläche, welche der Lichtquelle zugekehrt ist (d. h. die Unterfläche der oberen Linse, wenn das Licht von oben einfällt), wollen wir die obere, die andere (d. h. die obere Fläche der untern Linse) die untere nennen, und die drei Mittel, welche das Licht nach einander zu durchwandern hat, mögen beziehlich das erste, zweite und dritte Mittel heißen.

Fällt nun ein Lichtstrahl auf die obere Fläche, so wird derselbe zum Theil reflektirt, zum Theil gebrochen; von dem gebrochenen Theil wird wiederum ein Theil an der unteren Fläche reflektirt, der andere gebrochen; der

ste dieser Theile leidet an der obern Fläche von Neuem eine Reflexion und eine Brechung u. s. w.

Befindet sich daher das Auge auf der Seite der Lichtquelle, so empfängt dasselbe nicht bloß den von der obern Fläche, sondern auch den von der unteren Fläche reflektirten Theil, so wie diejenigen Theile, welche zwischen beiden Flächen 3, 5, 7 . . . partielle Reflexionen erlitten haben.

Diese Lichtportionen sind fähig zu interferiren, weil sie meistens nahe parallel austreten, insofern die reflektirenden Flächen nahe parallel sind, zweitens, weil die Gangunterschiede nur durch die 3, 5, 7 . . . malige Durchwanderung einer sehr geringen Strecke zwischen beiden Flächen veranlaßt werden. Da überdies das Licht durch wiederholte Reflexionen sehr geschwächt wird, so haben die 3- und mehrmal reflektirten Strahlen wenig Einfluß, und man hat nur hauptsächlich auf den an der obern Fläche und auf den an der unteren Fläche reflektirten Strahlentheil Rücksicht zu nehmen.

Ist die Lichtquelle nicht sehr nahe, sind die Einfallsstrahlen also fast parallel, so haben alle diejenigen Strahlen, welche gleichweit vom Berührungspunkt auffallen, gleiche Wege zwischen den Flächen zu durchlaufen, und liefern daher reflektirte Strahlenpaare von gleichen Phasenunterschieden. Da nun die Helligkeit jedes Punktes nur von dem Phasenunterschiede abhängt, so müssen die gleich hellen Punkte in Kreisen liegen, deren gemeinsamer Mittelpunkt im Berührungspunkte liegt.

Ist das Licht homogen, so muß man eine Reihe von dunklen und hellen Ringen erblicken, da die zwischen den Flächen zurückgelegten Strecken mit der Entfernung vom Berührungspunkt wachsen, also nach und nach durch Punkte hindurchgehen, wo dieselben 1, 2, 3 . . . Wellenlängen betragen. Da ferner die Phasenunterschiede um so langsamer wachsen, je größer die Wellenlänge ist, so werden die Ringe im blauen Licht enger als im gelben, im gelben enger als im rothen u. s. w.

Hinge der Phasenunterschied nur von dem Unterschied der Wege ab, welchen die interferirenden Strahlen durchlaufen haben, so müßte sich das Licht, welches von den im Berührungspunkt von beiden Flächen reflektirten Strahlen herrührt, verstärken, und die Mitte müßte daher für jede Farbe im Maximum der Helligkeit, im weißen Licht also weiß sein; allein die Phasen werden durch die Reflexion geändert. Es folgt nämlich aus den Gesetzen der Reflexion, daß, wenn α der Einfallswinkel und α' der Brechungswinkel ist, die Schwingungsrichtung zugleich von der Differenz $\alpha - \alpha'$ abhängt, also verschieden, und zwar entgegengesetzt ist, je nachdem α größer oder kleiner als α' ist, d. h. je nachdem das reflektirende Mittel das Licht stärker oder schwächer bricht, als das Mittel, in welchem die Reflexion geschieht. Ist das einfallende Licht nach der Reflexions-Ebene polarisirt, so ist die Oscillations-Geschwindigkeit im reflektirten Lichte (siehe Abschn. II.) proportional

$$-\frac{\sin(\alpha - \alpha')}{\sin(\alpha + \alpha')},$$

sie wechselt also das Zeichen, und mithin ändert sich die Schwingungsrichtung, wenn $\alpha - \alpha'$ das Zeichen wechselt. Da ein solcher Wechsel der Schwingungsrichtung dieselbe Wirkung hat, als ob der eine Strahl gegen den andern um eine halbe Undulation verzögert wird, so sagt man auch wohl »die eine Reflexion verzögere den Strahl«.

Bestehen nun beide Linsen aus derselben Glassorte, so ist, da man die beiden Berührungsflächen in den Einfallspunkten als parallel betrachten kann, α' der Einfallswinkel, und α der Brechungswinkel an der zweiten Fläche, wenn es α und α' an der ersten waren; der obige Ausdruck bekommt daher an der zweiten das entgegengesetzte Zeichen, wie groß auch α immer sein mag. Durchlaufen nun die beiden reflektirten Strahlen, wie es im Mittelpunkt der Ringe der Fall ist, gleiche Wege, so unterscheiden sie sich durch eine halbe Undulation, und die Mitte ist dunkel und zwar für jede Farbe, also auch im weißen Lichte.

Ist das einfallende Licht senkrecht gegen die Reflexions-
ene polarisirt, so ist die Oscillations - Geschwindigkeit
portional

$$\frac{\operatorname{tg}(\alpha - \alpha')}{\operatorname{tg}(\alpha + \alpha')},$$

tritt also wiederum ein Zeichenwechsel mit der Aende-
ng des Zeichens von $\alpha - \alpha'$ ein, und die Mitte ist für
ssen Fall daher gleichfalls dunkel. Da dieser Ausdruck
er für $\alpha + \alpha' = 90^\circ$, d. h. bei der Reflexion unter dem
larisationswinkel verschwindet, so verschwinden mit der
flexion in diesem Fall zugleich die Ringe.

Ist das dritte Mittel von dem ersten Mittel verschie-
n, und bricht es z. B. das Licht stärker als dieses, so wird
r obige Ausdruck für die Reflexion an der zweiten Flä-
e, wenn α'' der Brechungswinkel an dieser letzteren ist,

$$\frac{\operatorname{tg}(\alpha' - \alpha'')}{\operatorname{tg}(\alpha' + \alpha'')},$$

nd da $\operatorname{tg}(\alpha + \alpha')$ sein Zeichen wechselt, wenn $\alpha + \alpha' > 90^\circ$,
so der Reflexionswinkel gröfser als der Polarisationswin-
el ist, so bekommen die beiden letzten Ausdrücke von
 $\alpha + \alpha' > 90^\circ$ ab gleiche Zeichen, bis auch $\operatorname{tg}(\alpha' + \alpha'')$ sein
Zeichen wechselt, d. h. bis $\alpha' + \alpha'' > 90^\circ$ wird, d. h. bis die
weite Reflexion unter dem Polarisationswinkel des dritten
Mittels geschieht. Die Mitte der Ringe mufs daher weifs
ein für die Werthe von α' , welche zwischen den Polari-
ationswinkeln des ersten und dritten Mittels liegen. An
den Grenzen, d. h. bei den beiden Polarisationswinkeln,
verschwinden die Ringe. Die Ringe mit der weissen Mitte
sind jedoch ungemein schwach, und daher nur unter gün-
stigen Umständen bemerkbar.

Bei demjenigen Einfallswinkel nämlich, bei welchem
der erste Ring schwarz erscheint, und welcher durch die
Gleichung

$$nn' \cos^2 \alpha' = \cos \alpha \cos \alpha''$$

gegeben ist (worin n und n' die Brechungsverhältnisse des
ersten und dritten Mittels in Bezug auf das zweite sind),
ist die Intensität der Mitte

$$\left(\frac{2R}{1-R^2} \right)^2,$$

in welchem Ausdruck R^2 für $\frac{\operatorname{tg}^2(\alpha - \alpha')}{\operatorname{tg}^2(\alpha + \alpha')}$ steht, und die Intensität des von der ersten Fläche reflektirten Lichtes bedeutet, wenn die des einfallenden zur Einheit genommen wird.

Sind nun die beiden Mittel z. B. Tafelglas und Diamant, für welche ungefähr $n = 1,53$ und $n' = 2,45$ ist, und für welche die Polarisationswinkel (α') beziehlich $56^\circ 45'$ und $67^\circ 47' 48''$ sind, so ergibt sich für den Fall, daß der erste Ring schwarz erscheint,

$\alpha = 35^\circ 43' 57''$, $\alpha' = 63^\circ 19' 14''$, $\alpha'' = 21^\circ 23' 21''$, und hieraus für die Intensität der Mitte: 0,02732, während bei demselben Einfallswinkel, wenn das Licht der Einfallsebene parallel polarisirt ist, im ersten Ringe die Intensität 0,66487, also 24 Mal größer ist.

Will man daher die Ringe mit weißer Mitte sehen, so muß alles Licht möglichst entfernt werden, welches nach der Einfallsebene polarisirt ist, weil sonst die Ringe mit schwarzer Mitte vorherrschen würden.

Airy, welcher diese Versuche zuerst anstellte (Poggend. Annal. XXVIII, p. 80), betrachtete daher die Ringe durch einen Turmalin und ein doppelbrechendes Prisma (denn es ist einerlei, ob man das Licht vor oder nach der Reflexion polarisirt), damit das gewöhnlich-gebrochene Licht, welches noch der Absorption im Turmalin entging, durch die neue Doppelbrechung von dem ungewöhnlichen, welches allein benutzt wird, getrennt wurde. Um endlich die störende Reflexion an der oberen Fläche der ersten Linse zu vernichten, nahm er eine, die oben eben war, und stellte auf dieselbe ein unten mit Wasser benetztes stumpfwinkliges Glasprisma, so daß wegen der nahe gleichen Brechbarkeit des Wassers und Glases der Reflexion möglichst vorgebeugt wurde.

Bei dieser Gelegenheit bemerkte Airy eine auffallende Eigenthümlichkeit des Diamanten. Während nämlich beim

Durchgang des Einfallswinkels durch den Polarisationswinkel des Glases die schwarze Mitte plötzlich nach dem Verschwinden unter dem letzteren Winkel in Weiß übergeht, und die Ringe ihre Größe nicht ändern (oder vielmehr, während deren Farben sich in die complementären umsetzen), geht beim Polarisationswinkel des Diamanten der Uebergang der weißen Mitte in die schwarze nur allmählig vor sich. Der erste schwarze Ring zieht sich nämlich zusammen bis er die weiße Mitte verdrängt hat und dadurch die schwarze Mitte bildet. Er scheint sich demnach in Bezug auf die Reflexion in der Nähe des Polarisationswinkels ähnlich wie die Metalle zu verhalten.

Ein gleicher Vorgang in Bezug auf die allmähliche Aenderung der Mitte findet statt, wenn man den Turmalin bei seiner Incidenz, welche die weiße Mitte zeigt, dreht bis die Polarisations-Ebene in der Reflexions-Ebene liegt, in welchem Fall, dem Obigen zufolge, die Ringmitte schwarz⁹ sein muß.

Ist das dritte Mittel ein Metall, so bleibt die Erscheinung in unpolarisirtem Licht, so wie in dem Licht, welches nach der Einfalls-Ebene polarisirt ist, dieselbe wie bei durchsichtigen Mitteln, d. h. die Mitte ist dunkel, obgleich nicht so tief dunkel, weil, wie wir oben (Abschn. II. *D*) gesehen haben, der senkrecht gegen die Einfalls-Ebene polarisirte Theil des von Metallen reflektirten Lichtes gegen den in jener Ebene polarisirten Theil verzögert wird.

Ist aber das Einfallslight senkrecht gegen die Reflexions-Ebene polarisirt, und läßt man den Einfallswinkel von 0° an wachsen, so geht die Mitte nach dem Verschwinden der Ringe unter dem Polarisationswinkel des Glases aus dem Dunklen ins Weiße über, und bleibt alsdann weiß bis $\alpha = 90^\circ$ wird. Läßt man, während die Mitte weiß ist, die Polarisations-Ebene sich drehen, so zieht sich der erste schwarze Ring zusammen und verdrängt das Weiß mehr und mehr, bis nach einer Drehung von 90° die Concentration des daraus sich bildenden schwarzen Centralflecks sein Maximum erreicht hat.

Ganz ähnliche Ringe, wie die eben betrachteten im reflektirten Licht erscheinenden, zeigen sich im durchgelassenen Lichte.

Mit dem Strahlentheile, welcher nach der Brechung an der ersten und zweiten Fläche ins Auge gelangt, interferirt hierbei 1) derjenige, welcher, nach dem Durchgange durch die erste Fläche an der zweiten partiell reflektirt, zur ersten zurückkehrt, dort von Neuem reflektirt wird, um ab dann durch die zweite Fläche zum Auge zu gelangen; — 2) diejenigen Strahlentheile, welche vor dem Austritt 4, 6, 8.... Reflexionen zwischen den Flächen erlitten haben.

Die Wegunterschiede sind daher genau dieselben, wie bei den Ringen im reflektirten Lichte; die Phase erleidet hier aber nur dann eine Aenderung, da die interferirenden Strahlen beider Hauptstrahlen sich nur durch die doppelte Reflexion zwischen beiden Flächen unterscheiden, wenn beide Reflexionen entgegengesetzt auf die Schwingungsrichtung wirken. Sind nun das erste und dritte Mittel von gleicher Brechkraft, so sind die Reflexionen genau congruent; die Phasenunterschiede richten sich nur nach den Differenzen der Wege der interferirenden Strahlen, die Mitte wird weiß, und die Farbe der Ringe wird complementär zu den Farben der schwarzmittigen Ringe im reflektirten Lichte. Sind die gedachten beiden Mittel von ungleicher Brechkraft, so findet dasselbe statt, wenn das Licht nach der Einfalls-Ebene polarisirt war; ist dasselbe aber senkrecht darauf polarisirt, so sind die Coefficienten der Schwingungen in den Reflexionen

$$\frac{\operatorname{tg}(\alpha' - \alpha)}{\operatorname{tg}(\alpha' + \alpha)} \quad \text{und} \quad \frac{\operatorname{tg}(\alpha' - \alpha'')}{\operatorname{tg}(\alpha' + \alpha'')}.$$

Diese Ausdrücke bekommen nur ungleiche Zeichen, wenn zugleich $\alpha' + \alpha > 90^\circ$ und $\alpha' + \alpha'' < 90^\circ$ ist, d. h. zwischen beiden Polarisationswinkeln, wenn nur α und α' zugleich größer oder kleiner als α' sind, d. h. wenn das zweite Mittel nur das Licht stärker oder schwächer bricht als die beiden anderen.

Hieraus folgt die Regel: daß die Ringe im durchge-

senen Licht unter jeden Umständen complementär gefärbt und zu den Ringen im reflektirten Lichte.

Was die Durchmesser der Ringe betrifft, so seien Fig. 38 *GCH* und *DCE* die sich berührenden Flächen, *CB* die Tangente am Berührungspunkte beider, $CF = 2r$ der Durchmesser der kleinsten Krümmung, $Cs = \rho$ der Halbmesser eines Ringes, *pqs* senkrecht auf *CB*, also *pq* die Dicke des zweiten Mittels. Alsdann hat man, den Bogen *Cp* seiner Kleinheit wegen als geradlinig annehmend, $FC : Cp = Cp : ps$, oder da *Cp* nahe gleich *Cs* ist, $ps = \frac{\rho^2}{2r}$. Ebenso findet man, wenn r_1 den Radius der

Krümmung *DCE* bedeutet, $qs = \frac{\rho^2}{2r_1}$, also

$$pq = ps - qs = \frac{1}{2}\rho^2\left(\frac{1}{r} - \frac{1}{r_1}\right).$$

Die Quadrate des hellen Ringdurchmessers (ρ^2) verhalten sich daher wie die Dicke (*pq*) der Schicht des zweiten Mittels an der Stelle, wo sich die Ringe befinden. Fällt nun das Licht senkrecht ein, so ist diese Dicke zugleich die Hälfte des Weges, welchen der von der unteren Fläche reflektirte Strahl mehr zurückzulegen hat, als der von der oberen Fläche reflektirte; ist also die Mitte dunkel, so ist der nächste dunkle Ring da; wo diese Dicke zwei Viertel Wellenlängen, der zweite dunkle Ring, wo sie vier Viertel Wellenlängen beträgt u. s. w., und da diese Dicken sich wie die Quadrate der Ringdurchmesser verhalten, so nehmen die Ringdurchmesser wie die Quadratwurzeln aus den geraden Zahlen zu. Die Mitte des 1ten, 2ten, 3ten etc. hellsten Ringes dagegen ist da, wo die Dicke $\frac{1}{4}$, $\frac{9}{4}$, $\frac{25}{4}$ etc. Wellenlängen beträgt, mithin nehmen deren Durchmesser wie die Quadratwurzeln aus den ungeraden Zahlen ab — ein Gesetz, welches schon von Newton aufgefunden worden war.

Bei schiefer Incidenz werden die Ringe breiter, und so stellte Newton für diesen Fall das aus seinen Messungen abgeleitete Gesetz auf, daß, wenn *d* die Dicke ist,

bei welcher unter senkrechter Incidenz eine bestimmte Farbe im weissen Licht erscheint, dieselbe Farbe bei einer schiefen Incidenz α da erscheine, wo die Dicke d' gleich $d \sec u$ ist, wenn $\sin u = \sin \alpha - \frac{1}{107}(\sin \alpha - \sin \alpha')$ genommen, und der Versuch mit einer zwischen Glas befindlichen Luftschicht angestellt wird. Und in der That lehrt die Réchnung, daß z. B. bei schwarzer Mitte die Dicke an den Stellen der dunklen Ringe $\frac{1}{2}ml \sec \alpha'$ ist, wo l die Wellenlänge und n die Stellenzahl des dunklen Ringes ist; es würde demnach $d' = d \sec \alpha'$ werden, ein Resultat, welches für kleinen Werthe von α' sehr nahe mit dem Newtonschen stimmt, indem dasselbe, wenn man die 4te Potenz von $\sin \alpha'$ vernachlässigt, auf

$$\sec u = \sec \alpha' [1 - \frac{1}{2} \cdot \frac{106}{107} (n - 1) \operatorname{tg}^2 \alpha']$$

führt, wo n das Brechungsverhältniß bedeutet.

Die Abweichung dieses Gesetzes von dem aus der Theorie folgenden, welche für grössere Einfallswinkel merklich wird, mit Herschel durch die Annahme zu erklären, daß das Cartesische Gesetz für schiefe Incidenzen in dünnen Schichten nicht mehr gelte, scheint zu gewagt. Der Grund dürfte vielleicht darin liegen, daß bei der theoretischen Rechnung vorausgesetzt wurde, daß die Entfernung des Eintrittspunktes der Strahlen in die obere Fläche von ihrem Austrittspunkte so gering ist, daß in beiden Punkten die Dicke der Zwischenschicht als gleich angenommen werden kann, und daß die Abweichungen von dieser Gleichheit der Dicke bei schiefer Incidenz einen merklichen Einfluß auf das Resultat ausübt.

Aus dem Ausdruck $\frac{1}{2}ml \sec \alpha'$ geht hervor, daß die zu verschiedenen Wellenlängen gehörigen Dicken der Wellenlänge proportional sind, und daß daher im weissen Licht die Farbenfolge genau die der Newtonschen Scale *) ist.

Fer-

*) Die Farbenfolge in diesen Ringen ist es eben, welcher man den Namen „Newtonsche Scale“ gegeben hat, insofern die Entdeckung dieser Ringerscheinungen, und die ihr entnommene Eintheilung der Farben in Farben verschiedener Ordnungen von Newton herrührt.

Ferner folgt, da jener Ausdruck der Wellenlänge proportional ist, dafs, wenn man für Luft ein anderes Mittel substituirt, bei einer und derselben Farbe die zu einem bestimmten Ringe gehörige Dicke dem Brechungsverhältnifs umgekehrt proportional ist, die Ringe also um so enger werden, je stärker das zwischenliegende Mittel das Licht bricht.

Nimmt man zu diesen Versuchen statt der oberen sphärischen Linse einen Cylinder, so erhält man, wie es sich von selbst versteht, statt der Farbenringe geradlinige Farbstreifen, parallel der Berührungslinie, in denen die Farben genau in derselben Ordnung folgen.

Die Ringe zwischen zwei Linsen sind in Absicht auf ihren Ursprung genau dieselben, wie die Ringe oder das Farbenspiel der Seifenblasen. Das erste und dritte Mittel ist hier die Luft, und die Substanz der Blase das zwischen den sphärischen Flächen befindliche Mittel. Da die Blase oben am dünnsten ist, so befindet sich daselbst der Mittelpunkt der Ringe, dessen Farbe dem Schwarz der ersten Ordnung um so näher liegt, je gröfser dort die Dünne ist.

Ebendaher schreiben sich die durch eine dünne Oxydhaut bewirkten Farben des polirten Stahls.

Zweite Abtheilung.

Analytische Entwicklung der hauptsächlichsten Interferenz-Erscheinungen.

Zusammensetzung der Schwingungsbewegung mehrerer Wellensysteme.

Will man die Resultante aus den Schwingungsbewegungen einer gröfseren Anzahl Wellensysteme bestimmen, so zerlege man jedes Wellensystem in zwei andere, welche nach derselben Ebene polarisirt sind und im Gange um

$\frac{1}{2}$ Undulation von einander abweichen, und zwar so, daß die Phasen in allen Paaren respective einander gleich sind. Ist für das c te der zu zerlegenden Systeme die Oscillationsgeschwindigkeit

$$1) \quad U_c = A_c \sin(\gamma - \delta_c),$$

und sind u_c und v_c dessen Componenten, so hat man

$$U_c = u_c + v_c = a_c \sin \gamma + b_c \sin(\gamma - \frac{1}{2}\pi),$$

während nach Absch. I. (XXIII, a) $a_c = A_c \cos \delta_c$, $b_c = A_c \sin \delta_c$ ist.

Die Resultante sämmtlicher Systeme wird daher

$$S(U) = S(u) + S(v) = S(a) \sin \gamma + S(b) \sin(\gamma - \frac{1}{2}\pi),$$

wo $S(a) = S(A_c \cos \delta_c)$, $S(b) = S(A_c \sin \delta_c)$ ist, und das Summenzeichen auf die verschiedenen Werthe von c geht. Setzt man endlich die Systeme $S(u)$ und $S(v)$ zusammen, so erhält man nach Abschn. I. (XXIII—XXV.):

$$S(U) = I \sin(\gamma - \varepsilon),$$

$$2) \quad I^2 = S(a)^2 + S(b)^2, \quad \tan \varepsilon = \frac{S(b)}{S(a)}.$$

Haben alle Systeme gleiche Intensität, ist also A_c constant, und etwa gleich A , so ist überdies

$$3) \quad S(a) = AS(\cos \delta_c), \quad S(b) = AS(\sin \delta_c).$$

Bilden zugleich die Phasen δ_c eine arithmetische Reihe, so daß $\delta_c = \delta + (c-1)i$ ist, unter δ einen constanten Werth gedacht, so läßt sich die Summation der Reihen $S(a)$ und $S(b)$ vollziehen nach den Formeln:

$$\begin{aligned} \cos x + \cos(x+y) + \cos(x+2y) \dots + \cos(x+ny) \\ &= \frac{\sin(n+1)\frac{1}{2}y}{\sin \frac{1}{2}y} \cos(x + \frac{1}{2}ny) \\ \sin x + \sin(x+y) + \sin(x+2y) \dots + \sin(x+ny) \\ &= \frac{\sin(n+1)\frac{1}{2}y}{\sin \frac{1}{2}y} \sin(x + \frac{1}{2}ny). \end{aligned}$$

Man erhält nämlich alsdann

$$\begin{aligned} S(a) &= A \frac{\sin(n+1)\frac{1}{2}i}{\sin \frac{1}{2}i} \cos(\delta + \frac{1}{2}ni), \\ S(b) &= A \frac{\sin(n+1)\frac{1}{2}i}{\sin \frac{1}{2}i} \sin(\delta + \frac{1}{2}ni), \end{aligned}$$

und sonach

$$\text{I. } I = A \frac{\sin(n+1)\frac{1}{2}i}{\sin\frac{1}{2}i}, \quad \operatorname{tg} \varepsilon = \operatorname{tg}(\delta + \frac{1}{2}ni)$$

$$4) \quad S(U) = A \frac{\sin(n+1)\frac{1}{2}i}{\sin\frac{1}{2}i} \sin(\gamma - \delta - \frac{1}{2}ni).$$

Sind die Intensitäten nicht gleich, sondern ist U_c von Form $U_c = A \sin d_c \sin(\gamma - \delta_c)$, und bilden d_c und δ_c arithmetische Reihen, deren erste Glieder beziehlich d und δ und deren Differenzen e und i sind, so wird, insofern

$$2 \sin d \cos \delta = \sin(\delta + d) - \sin(\delta - d)$$

$$2 \sin d \sin \delta = -\cos(\delta + d) + \cos(\delta - d) \text{ ist,}$$

$$a) = S[A \sin d_c \cos \delta_c] = \frac{1}{2}A [S(\sin \delta_c + d_c)] - S(\sin[\delta_c - d_c])$$

$$b) = S[A \sin d_c \sin \delta_c] = \frac{1}{2}A [-S(\cos[\delta_c + d_c]) + S(\cos[\delta_c - d_c])].$$

Ist die Zahl der Systeme $m+1$, so erhält man durch Summation, wenn man der Kürze wegen

$$\frac{\sin(m+1)\frac{1}{2}(i+e)}{\sin\frac{1}{2}(i+e)} = M_{i+e}, \quad \frac{\sin(m+1)\frac{1}{2}(i-e)}{\sin\frac{1}{2}(i-e)} = M_{i-e}.$$

folgt,

$$5) \quad \begin{cases} S(a) = \frac{1}{2}A \{ M_{i+e} \sin[\delta + d + \frac{1}{2}m(i+e)] \\ \quad - M_{i-e} \sin[\delta - d + \frac{1}{2}m(i-e)] \} \\ S(b) = \frac{1}{2}A \{ -M_{i+e} \cos[\delta + d + \frac{1}{2}m(i+e)] \\ \quad + M_{i-e} \cos[\delta - d + \frac{1}{2}m(i-e)] \}. \end{cases}$$

$$\text{II. } I^2 = (\frac{1}{2}A)^2 [M_{i+e}^2 + M_{i-e}^2 - 2M_{i+e}M_{i-e} \cos(2d + me)].$$

A. Die Beugungs-Erscheinungen.

Beugung durch eine schmale geradlinige Oeffnung.

Es sei BB' (Fig. 39) der horizontale Durchschnitt. eines vertikal stehenden Schirms, AA' der Durchschnitt eines demselben angebrachten vertikalen Spalts, SA , $S'A'$ sei die Richtung der von einem entfernten Lichtpunkte kommenden parallel laufenden Strahlen, Aa der Durchschnitt der Well-Ebene, und $aAA' = \alpha$ der Einfallswinkel. Von je zwei zwischen A und A' befindlichen Punkten gehen Elementarwellen, also nach allen Richtungen hin laufende (Ele-

mentar-) Strahlen aus; As und $A's'$ möge die Richtung derjenigen aus der Oeffnung AA' tretenden (gebeugten) Strahlen sein, deren Intensität untersucht werden soll, und der Winkel zwischen den gebeugten Strahlen und der Normale des Schirms ($\angle AA'b$ oder $\angle AOM$, wenn $A'b$ und OM senkrecht auf As stehen), welchen man Beugungswinkel nennt, sei gleich α' . Der Winkel zwischen den einfallenden und gebeugten Strahlen ($s'A's_1' = \alpha' - \alpha$) sei θ ; ferner sei die Breite des Spaltes $AA' = c$, und $A'O = b$, und das Auge habe eine solche Stellung, daß die von ihm mit dem Lichtpunkt gezogene gerade Linie den Schirm in θ trifft. Der Punkt O heiße der optische Mittelpunkt. Endlich sei x die Entfernung des Lichtpunktes von O , also $x - b \sin \alpha$ und $x - (b + c) \sin \alpha$ die Entfernungen derselben von A' und A . Um nun die Intensität des unter dem Winkel α' gebeugten Lichtes bei seiner Ankunft in A zu bestimmen, denke man AA' in $n + 1$ gleiche unendlich kleine Theile getheilt, deren Gröfse ∂c sei, so daß die Entfernungen der Mitte derselben vom Lichtpunkt werden:

$$x - (b + \frac{1}{2}\partial c) \sin \alpha, \quad x - (b + \frac{1}{2}\partial c + \partial c) \sin \alpha, \dots$$

$$x - (b + \frac{1}{2}\partial c + n\partial c) \sin \alpha.$$

Bezeichnet man nun die Phase des direkten Lichtes in O durch o , die Oscillationsgeschwindigkeit des $c + 1$ ten Elementarstrahls durch U_c , $\frac{2\pi}{l}$ durch κ , und die Vibrations-

Intensität, welche bei allen wegen der fast gleichen Entfernung vom Lichtpunkt dieselbe ist, A_1 , so hat man

$$U_c = A_1 \sin [o + \kappa \sin \alpha (b + \frac{1}{2}\partial c + c\partial c)].$$

Da ferner die Entfernung des $c + 1$ ten Elementarstrahls von MO , $(b + \frac{1}{2}\partial c + c\partial c) \sin \alpha'$ ist, so ist die Oscillationsgeschwindigkeit in MO

$$U_c = A_1 \sin [o - \kappa (b + \frac{1}{2}\partial c + c\partial c) (\sin \alpha' - \sin \alpha)].$$

Da nun die Intensitäten gleich sind, und die Phasen eine arithmetische Reihe bilden, deren erstes Glied, wenn man $\sin \alpha' - \sin \alpha = \Delta$ setzt, $o - \kappa b \Delta$, und deren Differenz $\kappa \partial c \Delta$ ist, so erhält man aus (4)

$$S(U) = A_1 \frac{\sin [\frac{1}{2}\kappa (n + 1) \partial c \Delta]}{\sin (\frac{1}{2}\kappa \partial c \Delta)} \sin [o - \kappa (b + \frac{1}{2}(n + 1) \partial c) \Delta]$$

ler wenn man wegen der Kleinheit des Bogens $\frac{1}{2}x\delta c\Delta$ esen statt dessen Sinus setzt, und insofern $(n+1)dc = c$ t,

$$S(U) = (n+1)A_1 \frac{\sin \frac{1}{2}xc\Delta}{\frac{1}{2}xc\Delta} \sin [o - x(b + \frac{1}{2}c)\Delta].$$

Denkt man sich nun die Höhe des Spaltes in $m+1$ ihr kleine Theile getheilt, so hat man für alles durch en Spalt gehende unter dem Winkel α' gebeugte Licht $S(U) = (m+1)S(U)$, und wenn die Vibrations-Intensi- t desselben durch I , die Lichtstärke also durch I^2 be- schnet wird, so hat man

$$I^2 = (m+1)^2(n+1)^2 A_1^2 \left(\frac{\sin \frac{1}{2}xc\Delta}{\frac{1}{2}xc\Delta} \right)^2.$$

Das Produkt $(m+1)^2(n+1)^2 A_1^2$, welches wir durch A^2 bezeichnen wollen, ist, da man $(m+1)(n+1)$ als den lächeninhalt der Oeffnung ansehen kann, die Lichtmenge, elche auf die Oeffnung fällt, wenn der Schirm auf den infallenden Strahlen senkrecht steht, mithin ist $A^2 \cos^2 \alpha$ ie Lichtmenge, welche die Oeffnung empfängt, wenn das icht unter dem Winkel α auf den Schirm fällt. Es läßt ich demnach die letzte Gleichung schreiben:

$$6) \quad I^2 = (A \cos \alpha)^2 \left(\frac{\sin \frac{1}{2}xc\Delta}{\frac{1}{2}xc\Delta} \right)^2.$$

1) Setzt man $xc \sin \alpha' = \gamma$ und $xb \sin \alpha' = \beta$, so hat an für den Fall, dafs der Schirm senkrecht auf die infallstrahlen steht,

$$7) \quad I^2 = A^2 \left(\frac{\sin \frac{1}{2}\gamma}{\frac{1}{2}\gamma} \right)^2.$$

Ist überdies $\alpha' = 0$, so ergibt sich hieraus, da $\frac{\sin \frac{1}{2}\gamma}{\frac{1}{2}\gamma}$ ir $\gamma = 0$ der Einheit gleich ist, $I^2 = A^2$, d. h. in der ichtung der einfallenden Strahlen ist das gebeugte Licht em direkten an Stärke gleich.

Will man die Richtungen des Auges, oder, was auf usselbe heraus kommt, die Winkel α' bestimmen, in de- en das Licht verschwindet, also die dunklen Stellen des ildes der Oeffnung, welches man direkt oder auf einem

weißen Schirm projicirt erblickt, so hat man nur $I=0$ nach α' aufzulösen. Es wird aber $I=0$, wenn

$$\gamma = \kappa c \sin \alpha' = \pm 2a\pi$$

(unter a jedwede ganze Zahl verstanden), also

$$8) \quad \sin \alpha' = \pm \frac{al}{c}$$

wird, und hieraus lassen sich leicht die dunklen Stellen construiren (s. Seite 10).

Da $c \sin \alpha' = Aa$, also gleich dem Gangunterschied der beiden Strahlen SA und SA' ist, so tritt da Dunkel ein, wo der Gangunterschied der Randstrahlen eine ganze Zahl Wellenlängen ist.

Die dunklen Stellen bilden die Grenzen der Spektra, welche das Bild enthält.

Da der Zähler in dem Ausdruck für I die Werte von 0 bis A periodisch durchläuft, der Nenner aber, da stets $\alpha' < 90^\circ$ ist, mit α' zugleich stetig wächst, so nimmt die Intensität der Oerter, in denen der Zähler sein Maximum A erreicht, mit der Entfernung von der Mitte ab, die Seitenspektra werden daher um so lichtschwächer, je weiter sie von dem mittleren abstehen.

Die dunklen Stellen, d. h. die Grenzen der Spektra, ergeben sich für schiefe Incidenzen aus: $\sin \frac{1}{2} \kappa c A = 0$. Die Bedingung ist daher $cA = \pm al$, oder

$$9) \quad \sin \alpha' - \sin \alpha = \pm \frac{al}{c}.$$

Da $A = Ab - Aa' = Ab - A'a =$ dem Gangunterschied der Randstrahlen ist, so gilt das obige Gesetz auch für schiefe Incidenzen.

Sind α und α' nur klein, so ist $\sin \alpha' - \sin \alpha$ nahe $= \alpha' - \alpha = \theta$, so daß bei geringer Neigung des Schirms gegen die dunklen und gebeugten Strahlen, die Intensität der Spektra nur von θ abhängt.

Ist der Spalt sehr breit, und α groß, so führt man bequemer die Complementary von α und α' (sie mögen σ und σ' heißen) ein. Man hat alsdann für die dunklen Stellen

$$\cos \sigma' = \cos \sigma \pm alc^{-1}, \quad \text{also}$$

$$1 - \cos \sigma' = 1 - \cos \sigma \mp alc^{-1} = \sin.vers \sigma \mp alc^{-1}.$$

da σ sehr klein, und c sehr groß gegen l vorausgesetzt, so kann $1 - \cos \sigma'$ und somit auch σ' erst für sehr bedeutende Werthe von a erheblich werden. Setzt man daher für $\cos \sigma'$ nur die ersten Glieder seiner Reihe, $1 - \frac{1}{2}\sigma'^2$, erhält man

$$\sigma'^2 = 2(\sin.vers \sigma \mp alc^{-1}).$$

nimmt man z. B. $\sin.vers \sigma = 2lc^{-1}$, so würde der erste Werth von σ' für $a = +2$ eintreten, und man erhält, wenn man für a nach und nach $+2, +1, 0, -1, -2$ etc. . . . setzt, beziehlich: $0, \sqrt{2lc^{-1}} \cdot \sqrt{1}, \sqrt{2lc^{-1}} \cdot \sqrt{2}, \sqrt{2lc^{-1}} \cdot \sqrt{3}, \sqrt{2lc^{-1}} \cdot \sqrt{4}$ etc.; σ würde also wie die Quadratwurzeln aus den ganzen Zahlen wachsen.

Beugung durch eine trapezförmige Oeffnung.

Es sei (Fig. 40) $ABCD$ die beugende Oeffnung, beidlich in dem vertikalen Schirm O_1OB'' , O der optische Mittelpunkt, und O_1OB''' eine auf den einfallenden Strahlen senkrechte Ebene, also wenn $B''OB'''$ eine horizontale Ebene ist, $\angle B''OB'''$ dem Einfallswinkel α gleich. Ferner sei $AB = a, AC = b, BD = c, DC = d$, und die orthogonalen Projektionen der Punkte A, B, C, D seien auf OO_1 : A', B', C', D' , auf OB : A'', B'', C'', D'' ; ferner mögen $A''A''', B''B''', C''C''', D''D'''$, welche beziehlich gleich p_1, p_2, p_3, p_4 seien, auf OB senkrecht gezogen sein, und endlich bezeichne man die Winkel, welche a, b, c mit OO_1 bilden, beziehlich durch $\alpha_1, \beta_1, \gamma_1$, und AH durch g .

Man hat alsdann

$$p_1 = AA' \sin \alpha = g \sin \alpha_1 \sin \alpha,$$

$$p_2 = BB' \sin \alpha = (g + a) \sin \alpha_1 \sin \alpha,$$

$$p_3 = CC' \sin \alpha = (g \sin \alpha_1 - b \sin \beta_1) \sin \alpha,$$

$$p_4 = DD' \sin \alpha = [(g + a) \sin \alpha_1 - c \sin \gamma_1] \sin \alpha.$$

legt man noch durch O eine Ebene senkrecht auf die erzeugten Strahlen (deren Durchschnitt mit dem Schirm OO_2 sei), und nennt in Bezug auf dieselbe $q_1, q_2, q_3, q_4, g_2, \alpha_2, \beta_2, \gamma_2$, was in Bezug auf die Ebene O_1OB''' $p_1, p_2,$

$p_3, p_4, g, \alpha_1, \beta_1, \gamma_1$ war, so erhält man Werthe für die q , welche sich von den Werthen der p nur darin unterscheiden, daß an die Stelle der Indices (1) die Indices (2) treten, und α' für α erscheint. Setzt man $\angle O_1 O O_2 = \nu$ und den Winkel zwischen den einfallenden und gebeugten Strahlen θ , so ist noch $\alpha_2 = \alpha_1 + \nu$, $\beta_2 = \beta_1 + \nu$, $\gamma_2 = \gamma_1 + \nu$,

$$g_2 = g - \frac{OH \sin \nu}{\sin(\alpha_1 + \nu)}, \quad \cos \theta = \cos \alpha \cos \alpha' + \sin \alpha \sin \alpha' \cos \nu.$$

Zur Bestimmung der Intensität des gebeugten Lichtes bei seiner Ankunft in $B''O$, wo wir das Auge oder den auffangenden Schirm denken wollen, theile man das Trapez in Elementartheilchen. Auf a mögen $n+1$; auf b , $m+1$ Theile kommen. Die Entfernung des Lichtpunktes von O sei wiederum α , also die Abstände desselben von A und B : $x-p_1$ und $x-p_2$. Die Oscillationsgeschwindigkeit im $c+1$ ten Element der Linie a ist sodann

$$U_{c+1} = A_1 \sin[o + x(p_1 + \frac{1}{2}\partial p + c\partial p)]$$

und die Oscillationsgeschwindigkeit des entsprechenden Theiles auf der Ebene $O_1 O B''$ (bei einer Beugung unter dem Winkel α')

$U_{c+1} = A_1 \sin[o + x(p_1 + \frac{1}{2}\partial p_1 + c\partial p_1) - x(q_1 + \frac{1}{2}\partial q_1 + c\partial q_1)]$. Die Phasen bilden daher wiederum eine arithmetische Reihe, deren Differenz $x(\partial q_1 - \partial p_1)$ ist, und man erhält aus (4), wenn man $\partial q_1 - \partial p_1 = i$ setzt,

$$S(U_1) = A_1 \frac{\sin[\frac{1}{2}(n+1)xi]}{\sin \frac{1}{2}xi} \sin[o - (q_1 - p_1)x - \frac{1}{2}(n+1)i],$$

oder da $(n+1)\partial p = p_2 - p_1$ und $(n+1)\partial q = q_2 - q_1$ ist, wenn man noch $q_1 - p_1 = \Delta_1$, $q_2 - p_2 = \Delta_2$ setzt,

$$S(U_1) = A_1 \frac{\sin[\frac{1}{2}x(\Delta_2 - \Delta_1)]}{\sin \frac{1}{2}xi} \sin[o - \frac{1}{2}x(\Delta_2 + \Delta_1)].$$

Aehnlich werden die Resultanten der übrigen mit a parallelen Elementen-Reihen. Die äußerste an CD anliegende wird dabei

$$S(U_{m+1}) = A_1 \frac{\sin[\frac{1}{2}x(\Delta_4 - \Delta_3)]}{\sin \frac{1}{2}xi} \sin[o - \frac{1}{2}x(\Delta_4 + \Delta_3)].$$

Da $\sin \frac{1}{2}xi$ constant ist, und sowohl die Phasen, als

die Bögen der in den Zählern stehenden Sinus für sämtliche zwischen $S(U_1)$ und $S(U_{m+1})$ liegenden Resultanten arithmetische Reihen bilden, so lassen sich die Formeln (I. u. II.) anwenden. Die zu machenden Substitutionen sind:

$$\gamma = 0, \quad A = A_1 \sin^{-1}(\tfrac{1}{2}\kappa i), \quad d = \tfrac{1}{2}\kappa(\Delta_2 - \Delta_1), \quad \delta = \tfrac{1}{2}\kappa(\Delta_2 + \Delta_1)$$

$$e = \frac{\Delta_4 - \Delta_3 - \Delta_2 + \Delta_1}{m+1}, \quad i = \frac{\Delta_4 - \Delta_3 + \Delta_2 - \Delta_1}{m+1}.$$

Setzt man der Kürze wegen $\Delta_2 - \Delta_1 = \Delta_{2-1}$, $\Delta_2 + \Delta_1 = \Delta_{2+1}$ etc., und nimmt statt der Sinus der kleinen Bögen $\tfrac{1}{2}\kappa i$, $\tfrac{1}{2}(i+e)$ und $\tfrac{1}{2}(i-e)$ die Bögen selbst, so giebt die Summation:

$$10) \quad \left\{ \begin{aligned} S(a) &= \frac{m+1}{\kappa i} A_1 \left[\frac{\sin(\tfrac{1}{2}\kappa \Delta_{4-2})}{\tfrac{1}{2}\kappa \Delta_{4-2}} \sin(\tfrac{1}{2}\kappa \Delta_{4+2}) \right. \\ &\quad \left. - \frac{\sin(\tfrac{1}{2}\kappa \Delta_{3-1})}{\tfrac{1}{2}\kappa \Delta_{3-1}} \sin(\tfrac{1}{2}\kappa \Delta_{3+1}) \right] \\ S(b) &= \frac{m+1}{\kappa i} A_1 \left[- \frac{\sin(\tfrac{1}{2}\kappa \Delta_{4-2})}{\tfrac{1}{2}\kappa \Delta_{4-2}} \cos(\tfrac{1}{2}\kappa \Delta_{4+2}) \right. \\ &\quad \left. + \frac{\sin(\tfrac{1}{2}\kappa \Delta_{3-1})}{\tfrac{1}{2}\kappa \Delta_{3-1}} \cos(\tfrac{1}{2}\kappa \Delta_{3+1}) \right]. \end{aligned} \right.$$

Ist wiederum A^2 die Intensität des ungebeugten Lichtes bei senkrechter Incidenz, so ist die Lichtmenge des in die Oeffnung eintretenden Lichtes, da die Zahl der Elemente des Trapezes $\frac{(m+1)(n+1)}{2} \frac{a+d}{a}$ ist,

$$A \cos \alpha = \frac{(m+1)(n+1)}{2} \frac{a+d}{a} A_1.$$

Man hat ferner: $a:d = p_2 - p_1 : p_4 - p_3$,

und $a:d = q_2 - q_1 : q_4 - q_3$, also

$a:d = \Delta_{2-1} : \Delta_{4-3}$ und $\frac{a+d}{d} = \frac{\Delta_{4-3+2-1}}{\Delta_{2-1}}$; folglich, insofern

$p_2 - p_1 = (n+1)\partial p$ und $q_2 - q_1 = (n+1)\partial q$, mithin $\Delta_{2-1} = (n+1)i$ ist,

$$A \cos \alpha = \tfrac{1}{2}(m+1) \frac{\Delta_{4-3+2-1}}{i} A_1.$$

Daher wird $\frac{(m+1)A_1}{2i} = \frac{A \cos \alpha}{\Delta_{4-3+2-1}}$, und sonach

$$10a) \quad S(a) = \frac{2A \cos \alpha}{\kappa \Delta_{4-3+2-1}} W, \quad S(b) = \frac{2A \cos \alpha}{\kappa \Delta_{4-3+2-1}} W$$

wo W und W' die eingeklammerten Faktoren von Δ_1 in (10) bedeuten, und man erhält, wenn man

$$\frac{\sin(\frac{1}{2}x\Delta_{4-2})}{\frac{1}{2}x\Delta_{4-2}} \quad \text{und} \quad \frac{\sin(\frac{1}{2}x\Delta_{3-1})}{\frac{1}{2}x\Delta_{3-1}}$$

durch M_{4-2} und M_{3-1} abkürzend bezeichnet,

$$11) \quad I^2 = S(a)^2 + S(b)^2 = \left(\frac{2A \cos \alpha}{x\Delta_{4-3+2-1}} \right)^2 \left[M_{4-2}^2 + M_{3-1}^2 - 2M_{4-2}M_{3-1} \cos(\frac{1}{2}x\Delta_{4-3+2-1}) \right].$$

Fallen die Richtungen OO_1 und OO_2 zusammen, wird also $\nu = 0$, so wird, wenn wiederum Δ für $\sin \alpha' - \sin \alpha$ gesetzt wird,

$$12) \quad \begin{cases} \Delta_1 = g \sin \alpha_1 \Delta, & \Delta_2 = (g+a) \sin \alpha_1 \Delta, \\ \Delta_3 = (g \sin \alpha_1 - b \sin \beta_1) \Delta \sin \alpha, \\ \Delta_4 = [(g+a) \sin \alpha_1 - c \sin \gamma_1] \Delta \sin \alpha. \end{cases}$$

Sind überdies α und α' nur klein, so wird $\Delta = \theta$ und $\cos \alpha' = 1$, also

$$\Delta_1 = g \sin \alpha_1 \theta, \quad \Delta_2 = (g+a) \sin \alpha_1 \theta, \\ \Delta_3 = (g \sin \alpha_1 - b \sin \beta_1) \theta, \quad \Delta_4 = [(g+a) \sin \alpha_1 - c \sin \gamma_1] \theta.$$

Stehen die einfallenden Strahlen senkrecht auf dem Schirm, so hat man:

$$12a) \quad \begin{cases} \Delta_1 = g_2 \sin \alpha_2 \sin \alpha', & \Delta_2 = (g_2+a) \sin \alpha_2 \sin \alpha', \\ \Delta_3 = (g_2 \sin \alpha_2 - b \sin \beta_2) \sin \alpha', \\ \Delta_4 = [(g_2+a) \sin \alpha_2 - c \sin \gamma_2] \sin \alpha'. \end{cases}$$

Beugung durch eine parallelogrammförmige Oeffnung.

Aus dem Trapez der Figur 40 wird ein Parallelogramm, wenn $\beta_1 = \gamma_1$ wird. Es wird alsdann auch $\beta_2 = \gamma_2$, $b = c$, $\Delta_{4-1} = \Delta_{3-1}$, $\Delta_{4-3} = \Delta_{2-1}$, $\Delta_{4-3+2-1} = 2\Delta_{2-1}$, und man erhält aus den für das Trapez gefundenen Formeln:

$$S(a) = \frac{A \cos \alpha}{x\Delta_{2-1}} \cdot \frac{\sin(\frac{1}{2}x\Delta_{3-1})}{\frac{1}{2}x\Delta_{3-1}} \left[\sin(\frac{1}{2}x\Delta_{4+2}) - \sin(\frac{1}{2}x\Delta_{3+1}) \right] \\ S(b) = \frac{A \cos \alpha}{x\Delta_{2-1}} \cdot \frac{\sin(\frac{1}{2}x\Delta_{3-1})}{\frac{1}{2}x\Delta_{3-1}} \left[-\cos(\frac{1}{2}x\Delta_{4+2}) + \cos(\frac{1}{2}x\Delta_{3+1}) \right],$$

$$\text{oder, weil} \quad \sin x - \sin y = 2 \cos \frac{1}{2}(x+y) \sin \frac{1}{2}(x-y) \\ \cos y - \cos x = 2 \sin \frac{1}{2}(x+y) \sin \frac{1}{2}(x-y)$$

ist,

$$12b) \begin{cases} S(a) = A \cos \alpha \frac{\sin(\frac{1}{2}x\Delta_{2-1})}{\frac{1}{2}x\Delta_{2-1}} \cdot \frac{\sin(\frac{1}{2}x\Delta_{3-1})}{\frac{1}{2}x\Delta_{3-1}} \cos(\frac{1}{4}x\Delta_{4+3+2+1}) \\ S(b) = A \cos \alpha \frac{\sin(\frac{1}{2}x\Delta_{2-1})}{\frac{1}{2}x\Delta_{2-1}} \cdot \frac{\sin(\frac{1}{2}x\Delta_{3-1})}{\frac{1}{2}x\Delta_{3-1}} \sin(\frac{1}{4}x\Delta_{4+3+2+1}), \end{cases}$$

lglich für die Intensität:

$$13) \quad I^2 = (A \cos \alpha)^2 \cdot \left(\frac{\sin \frac{1}{2}a_1}{\frac{1}{2}a_1} \right)^2 \cdot \left(\frac{\sin \frac{1}{2}b_1}{\frac{1}{2}b_1} \right)^2,$$

0

$$14) \quad \begin{cases} a_1 = x\Delta_{2-1} = xa(\sin \alpha_2 \sin \alpha' - \sin \alpha_1 \sin \alpha) \\ b_1 = -x\Delta_{3-1} = xb(\sin \beta_2 \sin \alpha' - \sin \beta_1 \sin \alpha) \end{cases}$$

Da I^2 nur für $a_1 = \pm(a+1)\pi$ und $b_1 = \pm(a+1)\pi$ verschwindet, so erscheinen nur da dunkle Stellen, wo die Werthe von α' eine dieser beiden Bedingungen erfüllen.

Die geometrische Bedeutung von a_1 und b_1 , und somit die Lage der dunklen Stellen und die hiervon abhängende Form des Bildes ergibt sich aus folgender Construction.

Man ziehe durch den Punkt O der Ebene des Schirmes $abHGa$ (Fig. 41) OS dem einfallenden, OS_1 einem erzeugten Strahl parallel, ziehe ferner Oa und Ob den Seiten a und b der Oeffnung beziehlich parallel, beschreibe um O mit dem Halbmesser Eins eine Kugel, lege durch O und S_1 1) Ebenen, welche senkrecht auf Ob stehen, den Schirm in HH und hh , und Ob in o und o_1 schneiden, 2) Ebenen, welche senkrecht auf Oa stehen, den Schirm in GG und gg , Oa in i und i_1 schneiden.

Die Durchschnittslinien GG , gg , HH , hh schneiden ein Parallelogramm $ss_1s_2s_3$ heraus, dessen Seiten senkrecht auf den Seiten des Parallelogramms der Oeffnung stehen, und welches die Projektion des sphärischen Parallelogramms $S_1S_2S_3$ ist, das von den vier perpendicularen Ebenen aus der Kugelfläche herausgeschnitten ist.

Die Ebenen GSG und $HS H$ mögen Hauptkreise, die Linien GG und HH Hauptrichtungen heißen.

Eine durch O auf OS senkrecht stehende Ebene schneidet den Schirm in einer Linie, welche der Linie OO_1 der Fig. 49 entspricht, mit Oa und Ob daher die Winkel α_1

und β_1 bildet und auf Os (der Projektion von OS) lothrecht steht. Es ist daher $sOi = \alpha_1 - 90$, $sOo = 90 - \beta_1$. Da ferner $SOs = 90 - \alpha$ ist, so hat man $Oi = \sin \alpha_1 \sin \alpha$, $Oo = \sin \beta_1 \sin \alpha$. Ebenso findet man $Oi_1 = \sin \alpha_2 \sin \alpha$, $Oo_1 = \sin \beta_2 \sin \alpha'$, also $ii_1 = \sin \alpha_2 \sin \alpha' - \sin \alpha_1 \sin \alpha$, $oo_1 = \sin \beta_2 \sin \alpha' - \sin \beta_1 \sin \alpha$ und mithin $a_1 = \kappa a \cdot ii_1$, $b_1 = \kappa b \cdot oo_1$.

Für die in dem Hauptkreis HSH liegenden gebeugten Strahlen (d. h. für den Fall, daß S_1 in HSH liegt) wird $oo_1 = 0$, also auch $b_1 = 0$ und $\frac{\sin \frac{1}{2}b_1}{\frac{1}{2}b_1} = 1$.

Die Intensität in jenem Hauptkreis wird daher, wenn wir die Intensität des Einfallslichtes $(A \cos \alpha)^2 = 1$ setzen,

$$I_0^2 = \left(\frac{\sin \frac{1}{2}a}{\frac{1}{2}a_1} \right)^2.$$

Ebenso findet man für die Intensität des Hauptkreises GSG :

$$I_1^2 = \left(\frac{\sin \frac{1}{2}b_1}{\frac{1}{2}b_1} \right)^2.$$

Für $ii_1 = oo_1 = 0$, d. h. wenn der gebeugte Strahl mit dem einfallenden zusammenfällt, wird $I^2 = 1$. Die Intensität der Mitte ist daher der des ungebeugten Lichtes gleich.

Die Intensität für jeden beliebigen Strahl OS_1 ist folglich

$$I^2 = I_0^2 \cdot I_1^2.$$

Da I_0 verschwindet, wenn $oo_1 = \pm \frac{al}{b}$ ist, so verschwindet das Licht in allen dem Hauptkreis I_0 parallelen Ebenen, welche in der Richtung Ob von der Mitte um $\pm \frac{l}{b}$, $\pm \frac{2l}{b}$, $\pm \frac{3l}{b}$ etc. entfernt sind.

Dasselbe findet sich, weil I_1^2 mit $\pm \frac{al}{a}$ zugleich verschwindet, für die mit dem andern Hauptkreis parallelen Ebenen, welche in der Richtung Oa um $\pm \frac{l}{a}$, $\pm \frac{2l}{a}$, $\pm \frac{3l}{a}$ etc. von der Mitte abstehen.

Fängt man das Licht daher mit einem weissen Schirm auf, welcher dem beugenden Schirm parallel ist, so erscheint auf demselben eine Figur, welche von zwei Systemen paralleler dunkler (auf den Seiten des Parallelogramms der Oeffnung senkrechten) Linien durchschnitten ist, und dieselbe in parallelogrammförmige Spektra theilt. Siehe Figur 4.

Nennt man den Winkel des Parallelogramms (der zwischen a und b liegt) ω , so hat man $ii_1 = ss_2 \sin \omega$, $oo_1 = ss_3 \sin \omega$, und da $a \sin \omega$ und $b \sin \omega$ die auf b und a senkrechten Höhen der Oeffnung sind, so wird, wenn man diese Höhen mit h_2 und h_3 bezeichnet, $a_1 = \kappa h_2 ss_2$ und $b_1 = \kappa h_3 ss_3$, also

$$I_0^2 = \left(\frac{\sin(\frac{1}{2}\kappa h_2 ss_2)}{\frac{1}{2}\kappa h_2 ss_2} \right)^2, \quad I_1^2 = \left(\frac{\sin(\frac{1}{2}\kappa h_3 ss_3)}{\frac{1}{2}\kappa h_3 ss_3} \right)^2,$$

und die Distanzen der dunklen Parallel-Streifen in der Richtung der Hauptrichtungen (nämlich die Werthe von ss_2 und ss_3) werden beziehlich $\pm \frac{al}{h_2}$ und $\pm \frac{al}{h_3}$. Hierauf beruht die Construction der Seite 12.

Aus $I^2 = I_0^2 I_1^2$ folgt, daß man die Intensität jedes beliebigen Punktes erhält, wenn man die Intensitäten der entsprechenden Punkte der Hauptrichtungen multiplicirt. Da diese mit der Entfernung von der Mitte abnehmen, so wird die Lichtstärke in den Winkelspektren ungemein schwach und bald ganz unmerklich.

Biegung durch eine dreieckige Oeffnung.

Um die Intensitätsausdrücke für das durch eine dreieckige Oeffnung gebeugte Licht aus denen abzuleiten, welche für ein Trapez gefunden sind, darf man nur die vierte Seite des Trapezes d gleich 0 setzen. Es wird alsdann $p_3 = p_4$, $q_3 = q_4$, also $\Delta_4 = \Delta_3$, d. h. $\Delta_{4-3} = 0$. Die Gleichung (11) geht daher über in:

$$I^2 = \left(\frac{2A \cos \alpha}{\kappa \Delta_{2-1}} \right)^2 \left[M_{3-2}^2 + M_{3-1}^2 - 2M_{3-2}M_{3-1} \cos(\frac{1}{2}\kappa \Delta_{2-1}) \right],$$

wofür sich auch schreiben läßt:

15)

$$I^2 = \left(\frac{2A \cos \alpha}{\kappa \Delta_{3-2}} \right)^2 \left[M_{2-1}^2 + M_{3-1}^2 - 2M_{2-1}M_{3-1} \cos \left(\frac{1}{2} \kappa \Delta_{3-2} \right) \right]$$

oder

$$16) \quad I^2 = \left(\frac{2A \cos \alpha}{c_1} \right)^2 \left[\left(\frac{\sin \frac{1}{2} a_1}{\frac{1}{2} a_1} \right)^2 + \left(\frac{\sin \frac{1}{2} b_1}{\frac{1}{2} b_1} \right)^2 - 2 \frac{\sin \frac{1}{2} a_1}{\frac{1}{2} a_1} \frac{\sin \frac{1}{2} b_1}{\frac{1}{2} b_1} \cos \frac{1}{2} c_1 \right],$$

wo

$$16a) \quad \begin{cases} a_1 = \kappa \Delta_{2-1} = \kappa a (\sin \alpha_2 \sin \alpha' - \sin \alpha_1 \sin \alpha) \\ b_1 = -\kappa \Delta_{3-1} = \kappa b (\sin \beta_2 \sin \alpha' - \sin \beta_1 \sin \alpha) \\ c_1 = -\kappa \Delta_{3-2} = \kappa c (\sin \gamma_2 \sin \alpha' - \sin \gamma_1 \sin \alpha) \end{cases}$$

ist. Ueberdies ist wegen $\Delta_{3-1} - \Delta_{2-1} = \Delta_{3-2}$, $a_1 + b_1 = c_1$

Die Größen Δ_{2-1} , Δ_{3-1} , Δ_{3-2} lassen sich ähnlich, wie die entsprechenden Größen beim Parallelogramm construiren.

Es seien wiederum (Fig. 42) OS und OS_1 die vom Punkte O des Schirmes abc ausgehenden Richtungen des einfallenden und gebeugten Strahls, und Oa , Ob , Oc den Seiten des Dreiecks a , b , c parallel gezogen; ferner durch S und S_1 senkrecht gegen diese drei Linien Ebenen gelegt, welche Oa in i und i_1 , Ob in o und o_1 , Oc in e und e_1 treffen. Die drei durch S gelegten Ebenen mögen Hauptkreise, ihre Durchschnittslinien mit dem Schirm, HH , GG , HH , KK Hauptrichtungen heißen. Endlich seien s und s_1 die Projektionen von S und S_1 , und s_2 , s_3 die Projektionen der Punkte, in welchen sich die beiden Paare durch S und S_1 senkrecht auf Oa und Ob gelegten Ebenen in der von O aus mit dem Halbmesser 1 beschrieben zu denkenden Kugelfläche schneiden (d. h. der beiden Eckpunkte des sphärischen Parallelogramms, dessen beide andere Eckpunkte S und S_1 sind).

Man findet alsdann:

$$Oi = \sin \alpha_1 \sin \alpha, \quad Oo = \sin \beta_1 \sin \alpha, \quad Oe = \sin \gamma_1 \sin \alpha$$

$$Oi_1 = \sin \alpha_2 \sin \alpha', \quad Oo_1 = \sin \beta_2 \sin \alpha', \quad Oe_1 = \sin \gamma_2 \sin \alpha',$$

und mithin

$$17) \quad \begin{cases} ii_1 = \sin \alpha_2 \sin \alpha' - \sin \alpha_1 \sin \alpha, & a_1 = xa.ii, \\ oo_1 = \sin \beta_2 \sin \alpha' - \sin \beta_1 \sin \alpha, & b_1 = xb.oo_1, \\ ce_1 = \sin \gamma_2 \sin \alpha' - \sin \gamma_1 \sin \alpha, & c_1 = xc.ee_1. \end{cases}$$

Nennt man die auf b und a senkrechten Höhen h_2 und h_3 , so hat man auch $a_1 = xh_2 ss_2$ und $b_1 = xh_3 ss_3$.

Was die Mitte betrifft, d. h. die Stelle, in welcher die drei Hauptkreise schneiden, so ist für dieselbe $ii_1 = oo_1 = ee_1 = 0$, d. h. $a_1 = b_1 = c_1 = 0$, so daß man aus (16) erhält:

$$I^2 = \left(\frac{2A \cos \alpha}{c_1} \right)^2 \cdot \left(2 - 2 \cos \frac{1}{2} c_1 \right),$$

und indem man für $\cos \frac{1}{2} c_1$ seinen Werth $1 - \frac{1}{8} c_1^2$ etc. substituirt, die Division durch c_1 vollzieht und dann $c_1 = 0$ setzt,

$$I_1^2 = (A \cos \alpha)^2.$$

Die Intensität ist also dort der des ungebeugten Lichtes gleich.

Die Lichtstärke in den Hauptkreisen erhält man, wenn man ii_1 oder oo_1 oder ee_1 allein $= 0$ setzt. Für $ii_1 = 0$ wird, da alsdann zugleich $c_1 = b$ ist,

$$18) \quad I^2 = \left(\frac{2A \cos \alpha}{b_1} \right)^2 \left[1 + \left(\frac{\sin \frac{1}{2} b_1}{\frac{1}{2} b_1} \right)^2 - \frac{2 \sin \frac{1}{2} b_1}{\frac{1}{2} b_1} \cos \frac{1}{2} b_1 \right].$$

Da der zweite Faktor nur für $b_1 = 0$ verschwindet, und selbst für diesen Fall $I = A \cos \alpha$ wird, so giebt es auf den Hauptkreisen keine dunkle Stelle; und da sich (18) schreiben läßt

$$I^2 = (A \cos \alpha)^2 \left(\frac{\sin \frac{1}{2} b_1}{\frac{1}{2} b_1} \right)^2 + \left(\frac{A \cos \alpha}{\frac{1}{2} b_1} \right)^2 \left[\cos \frac{1}{2} b_1 - \frac{\sin \frac{1}{2} b_1}{\frac{1}{2} b_1} \right]^2,$$

und das erste Glied dieses Ausdrucks genau der Ausdruck ist, welcher für die Lichtstärke auf dem Hauptkreise bei einer parallelogrammartigen Oeffnung von gleicher Höhe gefunden wurde, so ist die Lichtmenge überall auf den Hauptkreisen größer als auf den correspondirenden Stellen der Hauptkreise des Parallelogramms.

Für die Oerter, welche den dunklen Punkten der Hauptkreise beim Parallelogramm entsprechen, d. h. für

$$ss_1 = \pm \frac{al}{b} \text{ oder } ss_2 = \pm \frac{al}{b} \text{ wird } I^2 = \left(\frac{A \cos \alpha}{2a \cdot \frac{1}{2} \pi} \right)^2,$$

und für die Oerter, für welche $oo_1 = \pm \frac{(2a+1)l}{2b}$ oder $ss_2 = \pm \frac{(2a+1)l}{2h_2}$ ist, wird

$$I^2 = \left(\frac{A \cos \alpha}{(2a+1)^{\frac{1}{2}} \pi} \right)^2 + \frac{(A \cos \alpha)^2}{((2a+1)^{\frac{1}{2}} \pi)^4}.$$

Jene Stellen, in welchen die Lichtstärke sich umkehrt wie die Quadrate der geraden Zahlen verhalten, mögen Minima, diese Stellen Maxima des Hauptkreises heißen.

Die Lage der dunklen Stellen (welche also nie auf einem Hauptkreise liegen) wird durch das Verschwinden des zweiten Faktors in (16) bestimmt. Da aus dessen Form folgt, daß er das Quadrat der Seite eines Dreiecks repräsentirt, dessen andere beide Seiten M_{2-1} und M_{3-1} sind, wenn diese einen Winkel $\frac{1}{2}c_1$ einschließen, so folgt zugleich, daß ein Verschwinden nur möglich ist 1) wenn die beiden Seiten gleich Null sind, 2) wenn beide Seiten einander gleich und der Zwischenwinkel Null ist. Das letztere führt auf $c_1 = 0$, also auf die Intensität eines Hauptkreises, und liefert also keine dunkle Stellen.

Die beiden Seiten verschwinden, wenn zugleich

$$ss_2 = \pm \frac{al}{h_2} \quad \text{und} \quad ss_3 = \pm \frac{bl}{h_3}$$

ist, also in den Punkten, in welchen sich die durch die Oerter der Minima der Hauptkreise gelegten mit diesen Hauptkreisen parallelen Ebenen schneiden, d. h. in den Endpunkten der parallelogrammartigen Spektra, welche auftreten würden, wenn die Oeffnung ein Parallelogramm wäre, dessen Seiten a und b , und dessen Winkel dem von den Seiten a und b des Dreiecks eingeschlossenen gleich ist. Man vergleiche die Figur des hierher gehörigen Grundrisses (Fig. 5).

Für die Mitte der gedachten Parallelogramme wird

$$I^2 = \left(\frac{A \cos \alpha}{(\frac{1}{2}\pi)^2} \right)^2 \cdot \frac{1}{(2a+1)^2 (2b+1)^2};$$

die Lichtstärke nimmt also sehr stark mit der Entfernung
von

von den Hauptkreisen (d. h. wenn a und b zugleich wächst) **ab**, und die Figur erhält daher die Form eines 6seitigen **Sterns**, welcher regelmässig wird, wenn die Oeffnung gleichseitig ist.

Beugung durch eine Kreis-Oeffnung.

Da man sich den Kreis als ein Vieleck von recht vielen Seiten vorstellen kann, so kann man sich denselben durch parallele Sehnen in eine grosse Zahl gleichseitiger Trapeze getheilt denken, für welche sich nach Seite 74 die Intensität des gebeugten Lichtes bestimmen läßt. Der grössern Einfachheit wegen denke man sich den Schirm senkrecht gegen den einfallenden Strahl, und da in diesem Fall die Intensitätsvertheilung in allen diamentralen Richtungen der Beugungsfigur naturgemäss dieselbe sein muß, so ist es nur nöthig, die Lichtstärke für diejenigen gebeugten Strahlen zu bestimmen, welche einer beliebigen durch einen der Einfallsstrahlen gehenden Ebene parallel sind.

Dieser Ebene parallel wollen wir uns die Theilung in Trapeze denken, so dafs $\alpha_2 = 90^\circ$, also $\sin \alpha_2 = 1$ wird. Man hat alsdann, da $\beta_2 = -\gamma_2$ und $b = c$ wird, aus (12):
 $\Delta_1 = g \sin \alpha'$, $\Delta_2 = (g + a) \sin \alpha'$, $\Delta_3 = (g + c \sin \gamma_2) \sin \alpha'$,
 $\Delta_4 = (g + a - c \sin \gamma_2) \sin \alpha'$, so dafs $\Delta_{3-1} = \Delta_{2-4}$ ist. Die Gleichung (11) geht daher über in:

$$19) \quad I^2 = 2 \left(\frac{2A}{\Delta_{4-3+2-1}} \right)^2 M_{4-2}^2 [1 - \cos(\tfrac{1}{2} \Delta_{4-3+2-1})] \\ = A^2 M_{4-2}^2 \left(\frac{\sin(\tfrac{1}{4} \Delta_{4-3+2-1})}{\tfrac{1}{4} \Delta_{4-3+2-1}} \right)^2,$$

während $\Delta_{4-3+2-1} = (a - c \sin \gamma_2) \sin \alpha'$, $\tfrac{1}{4} \Delta_{2-4} = c \sin \gamma_2 \sin \alpha'$ ist.

Ist (Fig. 43) $ABCD$ eins der Trapeze der Kreisöffnung, dessen Centrum in E sei, OO_2 der Durchschnitt des Schirms mit der auf dem gebeugten Strahl senkrechten Ebene, $ES \perp BA$, EH senkrecht auf ES , $CEK = \tfrac{1}{2} CEA = o$, und KH senkrecht auf EK , so hat man, wenn man den Winkel CEK durch e und den Durchmesser durch d

bezeichnet, $KES = KHE = \gamma_2$, $AES = \gamma_2 - o$, $AB = a = d \cos(\gamma_2 - o)$, $BD = AC = c = d \sin o$, $FG = c \cos \gamma_2$, $CD = a - 2c \sin \gamma_2$, und daher

$$I = A \frac{\sin(\frac{1}{2}xd \cos \gamma_2 \cos o \sin \alpha')}{\frac{1}{2}xd \cos \gamma_2 \cos o \sin \alpha'} \cdot \frac{\sin(\frac{1}{2}xd \sin \gamma_2 \sin o \sin \alpha')}{\frac{1}{2}xd \sin \gamma_2 \sin o \sin \alpha'}$$

Ist I_1^2 die Intensität des durch die ganze Oeffnung kommenden ungebeugten Lichtes, so ist

$$A = I_1 \frac{\frac{1}{2}(AB + CD)FG}{\frac{1}{4}\pi d^2} = I_1 \frac{(a - c \sin \gamma_2) c \cos \gamma_2}{\frac{1}{4}\pi d^2} \\ = I_1 \frac{d^2 \cos^2 \gamma_2 \cos o \sin o}{\frac{1}{4}\pi d^2}$$

und mithin, wenn man $xd \sin \alpha'$ durch d_1 bezeichnet,

$$I = I_1 \frac{8 \sin o}{\pi d_1} \cos \gamma_2 \sin(\frac{1}{2}d_1 \cos o \cos \gamma_2) \frac{\sin(\frac{1}{2}d_1 \sin o \sin \gamma_2)}{\frac{1}{2}d_1 \sin o \sin \gamma_2}$$

Die Vibrations-Intensität des durch die gesammten Trappepeze kommenden Lichtes ist daher 20)

$$S(I) = I_1 \frac{8 \sin o}{\pi d_1} S \left[\cos \gamma_2 \sin(\frac{1}{2}d_1 \cos o \cos \gamma_2) \frac{\sin(\frac{1}{2}d_1 \sin o \sin \gamma_2)}{\frac{1}{2}d_1 \sin o \sin \gamma_2} \right]$$

Ist die Seitenzahl des dem Kreise zu substituierenden Vielecks 180, so wird $o = 1^\circ$, und γ_2 für die erste Zone (d. h. für das dem Mittelpunkt E zunächst liegende Trapez 1° , für die zweite 3° , für die dritte 5° etc.

Hiernach finden sich als Werthe von d_1 , für welche die Intensität verschwindet, und welche daher den dunklen Ringen angehören

$$1) \quad \frac{219,6}{180} \pi = 1,220 \pi \text{ oder } 219^\circ,6$$

$$2) \quad \frac{401,9}{180} \pi = 2,233 \pi \text{ oder } 401^\circ,9$$

$$3) \quad \frac{582,8}{180} \pi = 3,238 \pi \text{ oder } 582^\circ,8$$

$$4) \quad \frac{763,3}{180} \pi = 4,241 \pi \text{ oder } 763^\circ,3$$

$$5) \quad \frac{943,7}{180} \pi = 5,243 \pi \text{ oder } 943^\circ,7$$

$$6) \quad \frac{1124,0}{180} \pi = 6,245 \pi \text{ oder } 1124^\circ,0.$$

Die Sinus der Beugungswinkel, welche diesen Ringen entsprechen, sind daher:

$$\frac{1,220 l}{d}, \quad \frac{2,233 l}{d}, \quad \frac{3,238 l}{d} \text{ etc.,}$$

und die Differenzen dieser Sinus der Reihe nach:

$$\frac{1,013 l}{d}, \quad \frac{1,005 l}{d}, \quad \frac{1,003 l}{d}, \quad \frac{1,002 l}{d}, \quad \frac{1,002 l}{d}.$$

Die Breite der Ringe nimmt daher mit der Entfernung von der Mitte etwas ab, und nähert sich der Breite, welche die Spektra eines Spaltes von der Breite d haben.

Beugung durch eine Reihe gleicher und gleich weit von einander entfernter Oeffnungen.

Man bezeichne die Entfernung je zwei auf einander folgender Oeffnungen durch e , wie in der Figur 44 etwa die Gröſſen AA' , $A'A''$, $A''A'''$; und durch μ den Winkel, unter welchem die Verbindungslinie correspondirender Punkte ($A'''B$) gegen den Durchschnitt des Schirms, mit der Tell-Ebene der einfallenden Strahlen (OO_1) geneigt ist, so in der Figur den Winkel ABO . Es ist alsdann die Entfernung des Punktes A der ersten Oeffnung von OO_1 , $g \sin \alpha_1$, und die Entfernung des Punktes $A^{(c)}$ der $c+1$ ten Oeffnung von OO_1 , $g \sin \alpha_1 + ce \sin \mu$. Ferner bezeichne p die Entfernungen der Punkte A , A' , A'' etc. von der durch den Punkt O gelegten Well-Ebene der Einfallstrahlen resp. durch p' , p'' , p''' etc. und die Entfernungen der beugten Punkte von der durch O gelegten Well-Ebene der beugten Strahlen durch q' , q'' , q''' etc. Es ist alsdann $p = g \sin \alpha_1 \sin \alpha$, und für die $c+1$ te Oeffnung $p^{(c+1)} = g \sin \alpha_1 \sin \alpha + ce \sin \mu \sin \alpha$, und ebenso $q' = g' \sin \alpha_2 \sin \alpha'$, $q^{(c+1)} = g' \sin \alpha_2 \sin \alpha' + ce \sin \mu' \sin \alpha'$, wo g' und μ' in Bezug auf die Well-Ebene der gebeugten Strahlen vorstellen, was g und μ für die der einfallenden Strahlen bedeutet. Die Differenz der Entfernungen des leuchtenden Punktes von den Punkten $A^{(c)}$ und $A^{(c-1)}$ und zwei auf einander folgender Oeffnungen, oder was dasselbe ist, der Gangunterschied der auf diese Oeffnungen einfallenden Strahlenbündel zur Zeit ihrer Ankunft am Schirm $p^{(c+1)} - p^{(c)} = e \sin \mu \sin \alpha$. Der Entfernungsunterschied derselben Punkte $A^{(c)}$ und $A^{(c-1)}$ von der durch O gehenden gebeugten Well-Ebene ist $q^{(c+1)} - q^{(c)} = e \sin \mu' \sin \alpha'$, d. h. der Gangunterschied der beiden Strahlenbündel bei ihrer Ankunft in der letztgenannten Ebene seit ihrem Ausgange am leuchtenden Punkt:

$$(q^{(c+1)} - q^{(c)}) - (p^{(c+1)} - p^{(c)}) = e(\sin \mu' \sin \alpha' - \sin \mu \sin \alpha) = 0$$

Da dieser Unterschied für jede zwei auf einander folgende Oeffnungen derselbe ist, so bilden die Phasenunterschiede der unter demselben Beugungswinkel α' aus den auf einander folgenden Oeffnungen tretenden Strahlenbündel eine arithmetische Reihe, deren Differenz $\pi \epsilon$ ist, und da die Intensität des aus jeder Oeffnung tretenden Lichtes für ein constantes α und α' als gleich angesehen werden kann, so ist die Intensität des aus allen Oeffnungen unter dem Winkel α' tretenden Lichtes, wenn man das einer einzelnen Oeffnung zugehörige durch A_1^2 bezeichnet, und die Zahl der Oeffnungen $n+1$ ist, nach (I.)

$$I^2 = A_1^2 \left(\frac{\sin [(n+1) \frac{1}{2} \pi \epsilon]}{\sin \frac{1}{2} \pi \epsilon} \right)^2$$

oder anders geschrieben:

$$21) \quad I^2 = [(n+1) A_1]^2 \cdot \left(\frac{\sin [(n+1) \frac{1}{2} \pi \epsilon]}{(n+1) \sin \frac{1}{2} \pi \epsilon} \right)^2$$

Der erste Faktor dieses Ausdrucks ist die $(n+1)$ fache Intensität des Lichtes einer einzigen Oeffnung; es entsteht also ein Bild; welches genau die Form des Bildes einer einzigen Oeffnung hat, insofern die dunklen Stellen, welche durch das periodische Verschwinden von A_1^2 erzeugt werden, genau dieselbe Lage haben. Die Zwischenräume d. h. das Innere der Spektra (welches die Spektra der ersten Klasse sind) wird durch den zweiten Faktor modificirt, welcher durch sein periodisches Verschwinden das Licht denselben schwächt (da er stets ≤ 1 ist), und an den Stellen vernichtet, wo er der Null gleich wird. Die hierdurch entstehenden dunklen Stellen bilden die Grenzen der Spektra zweiter und dritter Klasse.

Was diesen zweiten Faktor betrifft, welcher nicht von der Gestalt und Gröfse der Oeffnung, sondern nur von deren Zahl und Lage abhängt, und den wir der Kürze wegen durch P bezeichnen wollen, so wird derselbe erreicht also seine absoluten Maxima, welche Maxima zweiter Klasse heißen mögen, für $\frac{1}{2} \pi \epsilon = \pm m \pi$, d. h. für $\epsilon =$

$=ml$, und zu beiden Seiten dieser Stellen ist die Intensitätsvertheilung, welche diesem Faktor entspricht, symmetrisch, da er für $\frac{1}{2}x\varepsilon = m\pi + \frac{1}{2}\pi + x$ und für $\frac{1}{2}x\varepsilon = m\pi + \frac{1}{2}\pi - x$ derselbe bleibt. Die Stellen, welchen $\varepsilon = \pm ml$ entspricht, sind also die einzigen, in denen die Intensität der Hauptspektra ungeändert bleibt, nämlich $((n+1)A_1)^2$.

Es verschwindet P für $(n+1)\frac{1}{2}x\varepsilon = \pm m\pi$, d. h. für $(n+1)\varepsilon = \pm ml$, also wenn der $n+1$ fache Gangunterschied je zwei auf einander folgender Strahlenbündel (ε) eine ganze Zahl Wellenlängen beträgt, ausgenommen da, wo m ein Vielfaches von $n+1$ ist, weil alsdann $P = 1$ wird. Diese Minima mögen Minima zweiter Klasse heißen. Sie sind durch kleinere Maxima von einander getrennt, nämlich dort, wo der Zähler von P , $= 1$, d. h. wo $(n+1)\varepsilon = \pm \frac{1}{2}(2m+1)l$ wird. Diese Maxima verschwinden nur da, wo sie einem größten Maximum unmittelbar vorausgehen oder folgen. Sie mögen Maxima dritter Klasse heißen.

Zwischen je zwei Maximis zweiter Klasse befinden sich nach $n-1$ Maxima dritter Klasse. Nur die letzteren ändern, wie man sieht, ihre Lage und Zahl mit der Oeffnungszahl.

Sind z. B. (Fig. 45) A und B zwei auf einander folgende Maxima zweiter Klasse, bei a, c, d, e, b die zwischen ihnen liegenden Minima, bei $\frac{1}{12}$ und $\frac{11}{12}$ die verschwindenden, bei $\frac{3}{12}, \frac{5}{12}, \frac{7}{12}, \frac{9}{12}$ die 4 bleibenden Maxima dritter Klasse, so sind Aa und bB die Hälften zwei auf einander folgender Spektra zweiter Klasse, und ac, cd, de, eb die Spektra dritter Klasse. Die übergezeichnete Curve bezeichnet den Gang der Intensität. Je größer die Oeffnungszahl ist, desto enger werden die Spektra ac, cd, de, eb , so daß sie schon bei mäßigen Werthen von n wegen ihrer verhältnißmäßig geringen Lichtstärke unmerkbar werden, und die Spektra zweiter Klasse durch einen ausgehnten dunklen Zwischenraum ab getrennt scheinen.

Die geometrische Bedeutung von ε ergibt sich aus folgender Construction:

Es sei (Fig. 46) eGg die Ebene des Schirms, durch den optischen Mittelpunkt O die Gerade ee parallel der Linie AA_1 gezogen, OS einer der einfallenden, OS_1 einer der gebeugten Strahlen, und durch die Punkte S und S_1 , in welchen dieselben eine aus O mit dem Radius l beschriebene Kugelfläche treffen, lege man die auf ee senkrechten Ebenen GSG und gS_1g , welche ee in den Punkten u und u_1 schneiden mögen. Sind alsdann s und s_1 die Projektionen von S und S_1 , so sind die Linien, in welchen der Schirm von den Wellen-Ebenen des einfallenden und gebeugten Strahls durchschnitten wird, senkrecht auf Os und Os_1 , und es ist daher $sOu = 90 - \mu$, $s_1Ou_1 = 90 - \mu'$. Da ferner $SOs = 90 - \alpha$ und $S_1Os_1 = 90 - \alpha'$ ist, so ist $Ou = \sin \mu \sin \alpha$ und $Ou_1 = \sin \mu' \sin \alpha'$, also

$$e \cdot uu_1 = e(\sin \mu' \sin \alpha' - \sin \mu \sin \alpha) = \varepsilon.$$

Für die Maxima und Minima der zweiten, und für die Maxima der dritten Klasse hat man daher beziehlich die Bedingungen:

$$uu_1 = \pm \frac{ml}{e}, \quad uu_1 = \pm \frac{m}{n+1} \cdot \frac{l}{e}, \quad uu_1 = \pm \frac{m + \frac{1}{2}}{n+1} \cdot \frac{l}{e}.$$

Denkt man sich ein Parallelogramm, dessen Fläche l und dessen Höhe e ist, so lassen sich, wenn man dessen Grundlinie g nennt, dieselben Größen schreiben:

$$\pm mg, \quad \pm \frac{m}{n+1} g, \quad \pm \frac{m + \frac{1}{2}}{n+1} g.$$

Haben die Oeffnungen die Form von Parallelogrammen, so geht (21) wegen (13), wenn man die Intensität des einfallenden Lichtes zur Einheit nimmt, über in:

$$22) \quad I^2 = \left(\frac{\sin \frac{1}{2} a_1}{\frac{1}{2} a_1} \cdot \frac{\sin \frac{1}{2} b_1}{\frac{1}{2} b_1} \cdot \frac{\sin [(n+1) \frac{1}{2} \varepsilon]}{\frac{1}{2} \varepsilon} \right)^2,$$

während für senkrechte Incidenz $a_1 = \kappa a \sin \alpha_2 \sin \alpha'$, $b_1 = \kappa b \sin \beta_2 \sin \alpha'$, $\varepsilon = e \sin \mu' \sin \alpha'$ ist.

Für ein rechtwinkliges Drahtgitter erhält man daher, wenn man die Drähte vertikal denkt, als Intensität des Lichtes in der horizontalen Ebene:

$$23) \quad I^2 = \left[(n+1) \frac{\sin(\frac{1}{2} \kappa a \sin \alpha')}{\frac{1}{2} \kappa a \sin \alpha'} \right]^2 \cdot \left[\frac{\sin[(n+1) \frac{1}{2} \varepsilon \sin \alpha']}{(n+1) \sin(\frac{1}{2} \varepsilon \sin \alpha')} \right]^2.$$

Fällt das Licht schief (unter dem Winkel α) auf den Schirm, so hat man für die resultirenden unsymmetrischen Spektren, in dem letzten Ausdruck nur $\sin \alpha' - \sin \alpha$ für $\sin \alpha$ zu setzen, und das Ganze mit $\cos^2 \alpha$ zu multipliciren. Die Werthe der größten Maxima zweiter Klasse sind alsdann gegeben durch:

$$\sin \alpha' - \sin \alpha = \pm \frac{ml}{e}.$$

Aus dem Vorhergehenden läßt sich leicht die Intensität des durch ein Parthiegitter gebeugten Lichtes ableiten.

Denkt man sich nämlich die Oeffnungen des Gitters vertikal, und das Licht auf den Schirm senkrecht auffallend, so ergibt sich für das durch eine einzelne der Oeffnungen in einer Horizontal-Ebene gebeugte Licht, d. h. für $\beta_2 = \gamma_2 = 0$, aus (12, a):

$\Delta_{2-1} = a \sin \alpha'$, $\Delta_{3-1} = 0$, $\frac{1}{2} \Delta_{4+3+2+1} = (g_2 + \frac{1}{2}a) \sin \alpha'$, und daher aus (13), da zugleich $b_1 = 0$ wird,

$$I^2 = A^2 \left(\frac{\sin(\frac{1}{2} \kappa a \sin \alpha')}{\frac{1}{2} \kappa a \sin \alpha'} \right)^2.$$

Ist nun o die Phase des direkten, $o - i$ die des gebeugten Lichtes, so ist die Oscillations-Geschwindigkeit U des gebeugten Lichtes, $U = I \sin(o - i)$, während nach (2

$$(12, b) \quad \text{tg} = \frac{S(b)}{S(a)} = \text{tg} \left(\frac{1}{2} \kappa \Delta_{4+3+2+1} \right) = \text{tg} \left[\frac{1}{2} \kappa (g_2 + \frac{1}{2}a) \sin \alpha' \right]$$

Bezeichnet man die Werthe von g_2 für die verschiedenen Oeffnungen derselben Parthie nach der Reihe durch g'' , g''' etc. und die Werthe von i durch i' , i'' , i''' etc., erhält man als Resultante des durch sämtliche Oeffnungen einer Parthie gebeugten Lichtes, da die Intensität aller Componenten dieselbe ist, aus (2 u. 3), wenn man das dortige γ durch $o - i'$, also das dortige δ durch $o - i'$ ersetzt, und die resultirende Intensität I_1^2 nennt,

$$I_1^2 = I^2 \{ S[\cos(i^{(c)} - i')]^2 + S[\sin(i^{(c)} - i')] \} = I^2 N^2, \text{ während } i^{(c)} - i' = \frac{1}{2} \kappa (g^{(c)} - g') \sin \alpha' \text{ ist.}$$

Die Differenz $g^{(c)} - g'$ bezeichnet die Entfernung der c -ten Oeffnung von der c -ten Oeffnung der Parthie.

Besteht das Gitter aus $n+1$ Parthieen, so ist die In-

tensität, wenn die Entfernung der Anfangspunkte je zwei auf einander folgender Parthieen e ist,

$$24) \quad I_1^2 \pm (n+1)^2 I^2 \left(\frac{\sin \left[(n+1) \frac{1}{2} x e \sin \alpha' \right]}{(n+1) \sin \left(\frac{1}{2} x e \sin \alpha' \right)} \right)^2 N^2.$$

Enthält z. B. jede Parthie zwei Oeffnungen, so hat man

$$N^2 = [1 + \cos(i'' - i')]^2 \sin^2(i'' - i') = 2 + 2 \cos(i'' - i') \\ = 4 \cos^2 \frac{1}{2}(i'' - i')$$

Ist die Zahl der Oeffnungen in jeder Parthie drei, so hat man

$$N^2 = [1 + \cos(i'' - i') + \cos(i''' - i')]^2 + [\sin(i'' - i') \\ + \sin(i''' - i')]^2 = 3 + 2 \cos(i'' - i') + 2 \cos(i''' - i') \\ + 2 \cos(i''' - i')$$

Die Intensität hängt folglich von der Entfernung e der Parthieen, von den Entfernungen $i^{(c)} - i'$ der Oeffnungen in den Parthieen, und von der Breite a der Oeffnungen ab.

Für das p. 26 erwähnte Fraunhofersche Parthiegitter hat man nur, um den Werth von N für die Spektra zweiter Klasse zu berechnen, $g'' - g' = 0,25.e$, $g''' - g' = 0,58.e$, $g''' - g'' = 0,33.e$, und $x \sin \alpha' = \pm 2m\pi$ zu setzen, wodurch sich ergibt: $i'' - i' = \pm 0,25.m\pi$, $i''' - i' = \pm 0,58.m\pi$, $i''' - i'' = \pm 0,33.m\pi$. Indem man für m nach und nach 1, 2, 3, 4 etc. setzt, findet man aus der vorigen Gleichung die Werthe von N für die zugehörigen Spektra.

Beugung durch mehrere gleichweit von einander entfernte gleichgeordnete Reihen von Oeffnungen.

Wie aus der Intensität des durch eine einzelne Oeffnung gebeugten Lichtes der Ausdruck für das durch eine Reihe Oeffnungen von gleicher Gestalt, Gröfse und Entfernung gebeugte Licht abgeleitet wurde, so findet man aus dem Ausdruck für eine Reihe Oeffnungen den Ausdruck für mehrere Reihen Oeffnungen, welche einander gleich sind und gleich weit von einander abstehen.

Ist I^2 die Intensität für eine Reihe, so erhält man für $m+1$ solcher Reihen, wenn man die entsprechende Intensität durch I^2 bezeichnet,

$$25) \quad I^2 = (m+1) I^2 \left(\frac{\sin[(m+1)\frac{1}{2}\alpha\epsilon']}{(m+1)\sin\frac{1}{2}\alpha\epsilon'} \right)^2 = (m+1) P^2 Q^2,$$

wo $\epsilon' = e'(\sin\mu_1'\sin\alpha' - \sin\mu_1\sin\alpha)$ ist. e' bedeutet die Entfernung je zwei auf einander folgender Reihen, μ_1 den Winkel zwischen der Linie, welche entsprechende Punkte der correspondirenden Oeffnungen verbindet, und derjenigen Linie, in welcher der Schirm von der einfallenden Well-Ebene geschnitten wird; endlich μ_1' denselben Winkel in Bezug auf die gebeugte Well-Ebene. Ist u_1u_1' die der Geraden uu' analoge Linie, so ist $\epsilon' = e'.u'u_1'$.

Sind überdies die Oeffnungen derselben Reihe gleich groß, von gleicher Gestalt und in gleicher Entfernung von einander, so hat man nach (21).

$$26) \quad I^2 = [(n+1)(m+1)A_1]^2 P^2 Q^2.$$

Ebenso wie die Spektra einer einzelnen Oeffnung durch P^2 modificirt werden, und dadurch in der einen Dimension neue kleinere Spektra sich bilden, so wird das Bild von einer Reihe Oeffnungen durch den Faktor Q^2 in der andern Dimension modificirt.

Für senkrecht einfallendes Licht wird das in A_1 enthaltene a_1 und b_1 beziehlich $xa\sin\alpha_2\sin\alpha'$ und $xb\sin\beta_2\sin\alpha'$, als in P enthaltene $\epsilon = e\sin\mu'\sin\alpha'$, und das in Q enthaltene $\epsilon' = e'\sin\mu_1'\sin\alpha'$. Bei Kreuzgittern wird überdies $\alpha_2' = \alpha_2$ und $\mu_1' = \beta_2$.

Beugung durch verschieden gruppirte Oeffnungen.

I. Die Oeffnungen mögen gleich sein und in drei sich in einem Punkte schneidenden Richtungen liegen, und zwar so, daß die Entfernungen in diesen Richtungen gleich sind.

Um einen bestimmten Fall vor Augen zu haben, mögen die Oeffnungen die in Fig. 47 angedeutete Lage haben, so daß eine Oeffnung im Durchschnittspunkt A der drei Richtungen sich befindet und die äußersten in dem Umfang eines Dreiecks liegen, mithin A der Schwerpunkt des Dreiecks ist.

Es sei $A\sin\alpha$ die Resultante des durch die Oeffnung A

gebeugten Lichtes. Die Oscillations-Geschwindigkeiten der aus den Oeffnungen $m, m', m_1; n, n', n_1; r, r', r_1$ getretenen Strahlenbündel lassen sich alsdann beziehlich vorstellen durch:

$$\begin{aligned} & A \sin(o - i_1), \quad A \sin(o - 2i_1), \quad A \sin(o + i_1); \\ & A \sin(o - i_2), \quad A \sin(o - 2i_2), \quad A \sin(o + i_2); \\ & A \sin(o - i_3), \quad A \sin(o - 2i_3), \quad A \sin(o + i_3). \end{aligned}$$

Die Intensität I^2 des durch alle 10 Oeffnungen gebeugten Lichtes ist daher nach (2 u. 3)

$$\begin{aligned} 27) \quad \left\{ \begin{aligned} I^2 &= A^2 [(1 + \cos i_1 + \cos 2i_1 + \cos i_1 + \cos i_1 \\ &\quad + \cos 2i_2 + \cos i_2 + \cos i_3 + \cos 2i_3 + \cos i_3)^2 \\ &\quad + (\sin i_1 + \sin 2i_1 - \sin i_1 + \sin i_2 + \sin 2i_2 \\ &\quad - \sin i_2 + \sin i_3 + \sin 2i_3 - \sin i_3)^2] \\ &= A^2 [(1 + 2\cos i_1 + \cos 2i_1 + 2\cos i_2 + \cos 2i_2 \\ &\quad + 2\cos i_3 + \cos 2i_3)^2 + (\sin 2i_1 + \sin 2i_2 \\ &\quad + \sin 2i_3)^2] \end{aligned} \right. \end{aligned}$$

oder abgekürzt: $I^2 = A^2 R^2$.

Da A im Schwerpunkt liegt, so verschwindet die Summe der Gangunterschiede der drei Oeffnungen m, n, r , d. h. es wird $i_1 + i_2 + i_3 = 0$.

I^2 erreicht sein Maximum $10A^2$, wenn $i_1 = \pm 2m\pi$ und zugleich $i_2 = \pm 2n\pi$ ist. Durch geometrische Construction findet man wiederum, daß die diesen Bedingungen entsprechenden Oerter in Ebenen liegen, welche auf m_1m' und n_1n' senkrecht stehen und beziehlich um $\pm \frac{nl}{e_1}$

und $\pm \frac{nl}{e_2}$ von einander entfernt sind. Die Durchschnittslinien dieser Ebenen, oder im Grundriss die Durchschnittspunkte der Projektionen derselben, sind die Oerter der Maxima von R . Die durch die Variation von R^2 erzeugte Intensitätsabnahme rings um diese Punkte ist dieselbe, wie um den Punkt A , da für die correspondirenden Punkte die Größen i_1, i_2, i_3 um eine gerade Zahl π größer oder kleiner sind. Das Fundamentalbild, welches durch den, von der Gestalt und GröÙe der Oeffnungen abhängenden, Faktor A^2 bestimmt wird, und auf welches die Partialbilder

s Faktors R^2 aufgetragen erscheinen, bewirkt allein die Verschiedenheit der letzteren im Totalbilde.

Da R^2 ungeändert bleibt, wenn i_1 und i_2 zugleich ihr Zeichen wechseln, so ist der von diesem Faktor herrührende Theil der Intensität auf den entgegengesetzten Seiten eines Maximums derselbe; und da überdies R^2 nach i_1, i_2, i_3 symmetrisch ist, so reicht die Construction eines kleinen Sektors von R^2 hin, um dessen ganzes Bild zu geben.

Was die Intensität in den Hauptrichtungen betrifft, so set man 1) in der auf $r_1 r'$ senkrechten Richtung, da $i_3 = 0$, und mithin $i_2 = -i_1$ daselbst ist,

$$28) \quad I^2 = A^2 (1 + 4 \cos i_1 + 2 \cos 2i_1)^2;$$

in der auf nr senkrechten Richtung, wegen

$$i_2 = i_3 = -\frac{1}{2}i_1,$$

$$29) \quad I^2 = A^2 [(1 + 4 \cos i_1 + \cos 2i_1 + 4 \cos \frac{1}{2}i_1)^2 + (\sin 2i_1 - 2 \sin i_1)^2].$$

Man vergleiche die Construction Seite 29. Der zweite Faktor in (28) ist der durch Fig. 23 dargestellte, der zweite Faktor in (29) ist der in Fig. 24 dargestellte.

Für das aus 19 Dreiecken bestehende Herschelsche Dreiecksgitter (Fig. 25) erhält man, wenn die Phasenunterschiede der in den Richtungen 1, 1; 2, 2; 3, 3 liegenden Dreiecke durch i_1, i_2, i_3 bezeichnet werden, und i_4, i_5, i_6 dieselben für die Dreieckspaare 4, 4; 5, 5; 6, 6 bedeuten:

$$30) \quad \left\{ \begin{aligned} I^2 = A^2 \{ & (1 + 2 \cos i_1 + 2 \cos i_2 + 2 \cos i_3 + 2 \cos i_4 \\ & + 2 \cos i_5 + 2 \cos i_6 + \cos 2i_1 + \cos 2i_2 + \cos 2i_3 \\ & + \cos 3i_1 + \cos 3i_2 + \cos 3i_3)^2 + (\sin 2i_1 + \sin 2i_2 \\ & + \sin 2i_3 + \sin 3i_1 + \sin 3i_2 + \sin 3i_3)^2 \}. \end{aligned} \right.$$

In der Richtung 1,2 hat man daher, wegen $i_3 = 0$, $i_2 = -i_1, i_4 = i_5 = -i_1$ und $i_6 = 2i_1$:

$$31) \quad I^2 = A^2 (5 + 8 \cos i_1 + 4 \cos 2i_1 + 2 \cos 3i_1)^2,$$

und in der auf 2,3 senkrechten Richtung, wegen $i_2 = i_3 = \frac{1}{2}i_1, i_4 = 0, i_5 = -\frac{3}{2}i_1, i_6 = \frac{3}{2}i_1$:

$$32) \quad \left\{ \begin{aligned} I^2 = A^2 \{ & (3 + 4 \cos \frac{1}{2}i_1 + 4 \cos i_1 + 6 \cos \frac{3}{2}i_1 \\ & + \cos 2i_1 + \cos 3i_1)^2 + (2 \sin i_1 + 2 \sin \frac{3}{2}i_1 - \sin 2i_1 \\ & - \sin 3i_1)^2 \}. \end{aligned} \right.$$

Nach den beiden letzten Formeln läßt sich die Intensität berechnen und construiren.

II. Beugung durch zwei congruente Dreiecke von entgegengesetzter Lage.

Die Oeffnungen seien (Fig. 48) ABC und $A'B'C'$ und in ihnen $CB = a$, $CA = b$, $AB = c$, und die Linie $AA' = d$. Ferner seien δ und δ' die Winkel, welche AA' mit denjenigen Linien bildet, in welchen der Schirm beziehlich von den Wellen-Ebenen der einfallenden und gebeugten Strahlen geschnitten wird.

Für das Dreieck ABC hat man nach (10, a), wenn man bedenkt, daß für ein Dreieck $\Delta_4 = \Delta_0$ ist,

$$33) \quad \begin{cases} S(a) = \frac{2A \cos \alpha}{\kappa \Delta_{2-1}} [M_{3-2} \sin(\frac{1}{2} \kappa \Delta_{3+2}) \\ \quad \quad \quad - M_{3-1} \sin(\frac{1}{2} \kappa \Delta_{3+1})] \\ S(b) = \frac{2A \cos \alpha}{\kappa \Delta_{2-1}} [-M_{3-2} \cos(\frac{1}{2} \kappa \Delta_{3+2}) \\ \quad \quad \quad + M_{3-1} \cos(\frac{1}{2} \kappa \Delta_{3+1})] \end{cases}$$

Nimmt man den Schwerpunkt der Figur (O) zum optischen Mittelpunkt, so werden die Entfernungen der entsprechenden Dreiecksspitzen von den durch O gehenden Richtungen, in welchen der Schirm die direkten und gebeugten Wellen-Ebenen schneidet, einander gleich, liegen aber auf entgegengesetzten Seiten. Man erhält daher für das Dreieck $A'B'C'$ die Werthe von $S(a)$ und $S(b)$, welche wir durch $S(a')$ und $S(b')$ bezeichnen wollen, aus (33), wenn man den Differenzen Δ_{2-1} , Δ_{3-1} , Δ_{3-2} , Δ_{3+1} , Δ_{3+2} das entgegengesetzte Zeichen giebt. Es wird demnach:

$$S(a) + S(a') = \frac{4A \cos \alpha}{\kappa \Delta_{2-1}} [M_{3-2} \sin(\frac{1}{2} \kappa \Delta_{3+2}) - M_{3-1} \sin(\frac{1}{2} \kappa \Delta_{3+1})]$$

und $S(b) + S(b') = 0$, und man erhält mithin für die Gesamtintensität:

$$34) \quad I^2 = \left(\frac{4A \cos \alpha}{\kappa \Delta_{2-1}} \right)^2 [M_{3-2} \sin(\frac{1}{2} \kappa \Delta_{3+2}) - M_{3-1} \sin(\frac{1}{2} \kappa \Delta_{3+1})]^2.$$

Die Werthe von Δ_{2-1} , Δ_{3-1} , Δ_{3-2} sind durch die

Gleichungen (16, α) gegeben, während

$$-\kappa A_3 = \frac{1}{2}\kappa d (\sin \delta' \sin \alpha' - \sin \delta \sin \alpha) = \frac{1}{2}d_1$$

sich findet, und hieraus sich ableiten läßt:

$$\kappa A_{3+2} = 2\kappa A_3 - \kappa A_{3-2} = c_1 - d_1$$

und

$$\kappa A_{3+1} = 2\kappa A_3 - \kappa A_{3-1} = b_1 - d_1.$$

Die Gleichung (34) geht daher über in:

$$35) \quad I^2 = \left(\frac{4A \cos \alpha}{a_1} \right)^2 \left[\frac{\sin \frac{1}{2}b_1}{\frac{1}{2}b_1} \sin \frac{1}{2}(d_1 - b_1) - \frac{\sin \frac{1}{2}c_1}{\frac{1}{2}c_1} \sin \frac{1}{2}(d_1 - c_1) \right]^2.$$

Für senkrecht auffallendes Licht hat man:

$$a_1 = \kappa a \sin \alpha_2 \sin \alpha', \quad b_1 = \kappa b \sin \beta_2 \sin \alpha',$$

$$c_1 = \kappa c \sin \gamma_2 \sin \alpha', \quad d_1 = \kappa d \sin \delta' \sin \alpha'.$$

In der auf BC senkrechten Richtung wird überdies $\alpha_2 = 0$, also auch $\alpha_1 = 0$, und wegen $a_1 + b_1 = c_1$, wenn man die auf a senkrechte Höhe mit h' bezeichnet,

$$b_1 = c_1 = \kappa h' \sin \alpha' = h_1, \quad \text{folglich}$$

$$(a) \quad I^2 = \left(\frac{4A}{h_1} \right)^2 \left[\sin \left(\frac{1}{2}d_1 - h_1 \right) - \frac{\sin \frac{1}{2}h_1}{\frac{1}{2}h_1} \sin \frac{1}{2}(d_1 - h_1) \right]^2.$$

In der auf AC senkrechten Richtung erhält man eben so, wenn man die auf b senkrechte Höhe h'' nennt, und $\kappa h'' \sin \alpha' = h_2$ setzt,

$$(b) \quad I^2 = \left(\frac{4A}{h_2} \right)^2 \left[\sin \frac{1}{2}d_1 - \frac{\sin \frac{1}{2}h_2}{\frac{1}{2}h_2} \sin \frac{1}{2}(d_1 - h_2) \right]^2;$$

und in den auf AB senkrechten Richtungen, wenn man die auf c senkrechte Höhe h''' nennt, und $\kappa h''' \sin \alpha' = h_3$ setzt,

$$(c) \quad I^2 = \left(\frac{4A}{h_3} \right)^2 \left[\sin \frac{1}{2}d_1 - \frac{\sin \frac{1}{2}h_3}{\frac{1}{2}h_3} \sin \frac{1}{2}(d_1 + h_3) \right]^2.$$

Für die auf $A'C$ senkrechte Richtung wird $d_1 = b_1$, und für die auf $A'B$ senkrechte Richtung $d_1 = c_1$. Berücksichtigt man die Gleichung $a_1 + b_1 = c_1$, und setzt

$$\frac{\sin \frac{1}{2}a_1}{\frac{1}{2}a_1} = A_1, \quad \frac{\sin \frac{1}{2}b_1}{\frac{1}{2}b_1} = B_1, \quad \frac{\sin \frac{1}{2}c_1}{\frac{1}{2}c_1} = C_1,$$

so erhält man als entsprechende Werthe von I^2 :

$$I^2 = 4A^2.A_1^2.C_1^2 \quad \text{und} \quad I^2 = 4A^2.A_1^2.B_1^2;$$

und ebenso für die Richtung, in welcher $d_1 = b_1 + c_1$ wird,

$$I^2 = 4A^2.B_1^2.C_1^2.$$

Man sieht, daß diese Intensitätsausdrücke mit denen eines Parallelogramms zusammenfallen, dessen Seiten beziehlich $a, c; a, b; b, c$, und dessen Winkel B, C, A sind.

Haben die Dreiecke solche Form und Lage (Fig. 26), daß man sie als ein Quadrat $AEA'D$ betrachten kann, welches durch einen der Diagonale DE parallelen Streif $B'CBC'$ bedeckt ist, so wird, wenn die Breite dieses Streifs dem vierten Theil der Diagonale gleich ist, $k' = A$, $k'' = k''' = AB = b = c$, $d = \frac{8}{3}k' = \frac{4}{3}k''$, mithin $d_1 = \frac{1}{3}h_1 = \frac{4}{3}h_2$. Die Gleichung (a) geht daher wegen $\frac{1}{2}d_1 - h_1 = \frac{1}{3}h_1$, $\frac{1}{2}d_1 - \frac{1}{2}h_1 = \frac{5}{6}h_1$ über in:

$$I^2 = \left(\frac{4A}{h_1}\right)^2 \left(\sin \frac{1}{3}h_1 - \frac{\sin \frac{1}{2}h_1}{\frac{1}{2}h_1} \sin \frac{5}{6}h_1\right)^2,$$

und die Gleichungen (b u. c) wegen $d_1 - h_2 = \frac{1}{3}h_1$, in

$$I^2 = \left(\frac{4A}{h_2}\right)^2 \left(\sin \frac{2}{3}h_2 - \frac{\sin \frac{1}{2}h_2}{\frac{1}{2}h_2} \sin \frac{1}{6}h_2\right)^2.$$

In der auf $A'B$ senkrechten Richtung GH wird

$$a \sin \alpha_2 = GH = GA + AH = b\sqrt{\frac{16}{17}} + c\sqrt{\frac{1}{17}} = \frac{5b}{\sqrt{17}}$$

und
$$c \sin \gamma_2 = AH = \frac{b}{\sqrt{17}};$$

und ebenso in der auf AC' senkrechten Richtung rs . In der Richtung DE wird endlich $b \sin \beta_2 = c \sin \gamma_2 = Bf = \frac{1}{4}a$, also $b_1 = c_1 = \frac{1}{2}a_1$ und $I^2 = 4A^2.A_1^2$, und die Intensität wird demnach die eines Quadrats, deren Diagonale a ist, in der Richtung dieser letzteren.

III. Beugung durch ungleiche Oeffnungen.

Sind die Oeffnungen ähnliche Figuren und concentrisch, so ist die resultirende Vibrations-Intensität wegen des in allen Punkten gleichen Ganges der Differenz derjenigen Vibrations-Intensitäten gleich, welche jede Oeffnung für sich geben würde.

Sind die Oeffnungen z. B. Parallelogramme, und für das größere

$$I = A' \cos \alpha \frac{\sin \frac{1}{2}a_1}{\frac{1}{2}a_1} \cdot \frac{\sin \frac{1}{2}b_1}{\frac{1}{2}b_1} = A' \cos \alpha . A_1 . B_1,$$

r das kleinere

$$I'' = A'' \cos \alpha \frac{\sin \frac{1}{2} a_2}{\frac{1}{2} a_2} \cdot \frac{\sin \frac{1}{2} b_2}{\frac{1}{2} b_2} = A'' \cos \alpha \cdot A_2 \cdot B_2,$$

ist die resultirende Intensität:

$$I^2 = (I - I'')^2 = (A' \cdot A_1 \cdot B_1 - A'' \cdot A_2 \cdot B_2)^2 \cos^2 \alpha,$$

während noch, da sich die Vibrations-Intensitäten des einfallenden Lichtes wie die Flächen verhalten müssen, $a_1 : a_2 = b_1 : b_2$ und $A' : A'' = a_1^2 : a_2^2 = b_1^2 : b_2^2$ ist.

Befinden sich die Oeffnungen neben einander, und sind die resultirenden Oscillations-Geschwindigkeiten des durch die einzelnen Oeffnungen gebeugten Lichtes $A' \sin o$ und $A'' \sin(o - i)$, so ist die Gesamt-Intensität

$$I^2 = A'^2 + A''^2 + 2A'A'' \cos i.$$

Sämmtliche von Schwerd angestellte Vergleichen der hiernach berechneten Resultate mit den Beobachtungen haben auf das Ueberraschendste die Darstellbarkeit der Erscheinungen bis auf die kleinsten Einzelheiten durch die vorstehende Analyse bewährt.

B. Die Newtonschen Ringe.

Die Bildung der Newtonschen Ringe beruht auf der Interferenz zwischen den Partialstrahlen solcher Lichtbündel, welche von zwei sehr nahen sphärischen Flächen (durch die das zwischen ihnen liegende Mittel von den beiden angrenzenden getrennt wird) durch partielle Reflexionen und Brechungen getheilt worden sind.

Nennen wir die Fläche, welche der Lichtquelle zugehört ist, die obere, die zweite Fläche die untere, und betrachten in einem kleinen Umkreise um den Einfallspunkt des Strahls die Entfernung der Flächen als constant und gleich d . Ist dann α der Einfallswinkel und α' der Brechungswinkel an der obern Fläche, so ist der Einfallswinkel an der untern Fläche gleichfalls α' und der Brechungswinkel etwa α'' . Ferner seien die Vibrations-Intensitäten

des reflektirten und gebrochenen Lichtes beziehlich 1) R und R' für diejenigen Strahlen, welche im ersten Mittel auf die obere Fläche unter dem Winkel α einfallen, 2) R_2 und R_2' für diejenigen Strahlen, welche im zweiten Mittel auf dieselbe Fläche unter dem Winkel α' einfallen, 3) R_1 und R_1' für diejenigen Strahlen, welche im zweiten Mittel auf die untere Fläche unter dem Winkel α' einfallen; überall vorausgesetzt, daß die Intensität des Einfallslichtes Eins ist.

Ringe im reflektirten Licht zwischen durchsichtigen Substanzen.

Vereinigen wir nun das an der obern Fläche reflektirte Lichte mit demjenigen Lichte, welches nach 2, 4, 6... Reflexionen zwischen den Flächen aus der oberen wieder austritt, und nehmen die Intensität des Einfallslichtes zur Einheit, so ist die Vibrations-Intensität des einmal reflektirten Lichtes R , die des dreimal reflektirten $R'R_1R_2'$, die des fünfmal reflektirten $R'R_1^2R_2R_2'$ etc., so daß nach jeder neuen Doppel-Reflexion der Faktor R_1R_2 hinzutritt. Der Wegunterschied je zwei auf einander folgenden Strahlen ist der doppelte Weg zwischen beiden Flächen, nämlich $2d \cos \alpha'$, also der Phasenunterschied $\frac{4\pi}{l} d \cos \alpha'$. Bezeichnen wir den letzteren durch Δ und die Phase des einfallenden Lichtes durch ξ , so werden die gleichzeitigen Phasen der Strahlen nach der Reihe: ξ , $\xi - \Delta$, $\xi - 2\Delta$, $\xi - 3\Delta$ etc., also ist die Summe der Oscillationsgeschwindigkeiten aller dieser Partialstrahlen:

$$R \sin \xi + R'R_1R_2' \{ \sin(\xi - \Delta) + R_1R_2 \sin(\xi - 2\Delta) + R_1^2R_2^2 \sin(\xi - 3\Delta) + \dots \}.$$

Die in der Klammer enthaltene Reihe läßt sich summiren. Schreibt man nämlich dieselbe:

$$\begin{aligned} \sin \xi \{ \cos \Delta + R_1R_2 \cos 2\Delta + (R_1R_2)^2 \cos 3\Delta + \dots \\ + (R_1R_2)^n \cos (n+1)\Delta \} \\ - \cos \xi \{ \sin \Delta + R_1R_2 \sin 2\Delta + (R_1R_2)^2 \sin 3\Delta + \dots \\ + (R_1R_2)^n \sin (n+1)\Delta \}, \end{aligned}$$

und

und bezeichnet den Faktor von $\sin \xi$ durch $A \cos \psi$, den Faktor von $\cos \xi$ durch $A \sin \psi$, so wird die Reihe gleich $A \sin (\xi - \psi)$.

Es ist aber, wenn man $\cos \Delta + \sqrt{-1} \sin \Delta = h$ setzt, $\cos m\Delta + \sqrt{-1} \sin m\Delta = (\cos \Delta + \sqrt{-1} \sin \Delta)^m$ ist;
 $A(\cos \psi + \sqrt{-1} \sin \psi) = h + R_1 R_2 h^2 + (R_1 R_2)^2 h^3 + \dots + (R_1 R_2)^n h^{n+1}.$

Dies ist eine geometrische Reihe, deren Summation, da n sehr groß und $R_1 R_2 < 1$ ist, giebt:

$$A(\cos \psi + \sqrt{-1} \sin \psi) = \frac{h}{1 - R_1 R_2 h}.$$

Restituirt man für h seinen Werth, so ergiebt die Gleichsetzung der reellen und imaginären Theile der Gleichung, $1 - R_1 R_2 \cos \Delta = m$ und $(R_1 R_2) \sin \Delta = n$ setzend,

$$A(m \cos \psi + n \sin \psi) = \cos \Delta$$

$$A(m \sin \psi - n \cos \psi) = \sin \Delta.$$

Aus diesen Gleichungen folgt:

$$A = \frac{1}{\sqrt{m^2 + n^2}}, \quad \sin \psi = \frac{n \cos \Delta + m \sin \Delta}{\sqrt{m^2 + n^2}},$$

$$\cos \psi = \frac{m \cos \Delta - n \sin \Delta}{\sqrt{m^2 + n^2}},$$

mithin

$$\begin{aligned} A \sin (\xi - \psi) &= \frac{\sin \xi (\cos \Delta - R_1 R_2) - \cos \xi \sin \Delta}{m^2 + n^2} \\ &= \frac{\sin (\xi - \Delta) - R_1 R_2 \sin \xi}{m^2 + n^2}. \end{aligned}$$

Der obige Ausdruck für die Oscillationsgeschwindigkeit wird demnach, da $m^2 + n^2 = 1 - 2R_1 R_2 \cos \Delta + R_1^2 R_2^2$ ist,

$$36) \quad R \sin \xi + R' R_1 R_2 \left[\frac{\sin (\xi - \Delta) - R_1 R_2 \sin \xi}{1 - 2R_1 R_2 \cos \Delta + R_1^2 R_2^2} \right].$$

Nun ist nach Abschn. II. A, IV. u. III., wenn das einfallende Licht senkrecht gegen die Reflexions-Ebene polarisirt ist,

$$R' \sin \alpha' \cos \alpha' = (1 - R) \sin \alpha \cos \alpha,$$

$$R_2' \sin \alpha \cos \alpha = (1 - R_2) \sin \alpha' \cos \alpha',$$

$$R_1' \sin \alpha'' \cos \alpha'' = (1 - R_1) \sin \alpha' \cos \alpha',$$

und wenn das einfallende Licht nach der Reflexions-Ebene polarisirt ist,

$$R' \cos \alpha' = (1 - R) \cos \alpha \quad R_2' \cos \alpha = (1 - R_2) \cos \alpha', \\ R_1' \cos \alpha'' = (1 - R_1) \cos \alpha'.$$

Ferner ist nach Abschn. II. A, 1 u. 3 für den ersten Fall

$$R = \frac{\operatorname{tg}(\alpha - \alpha')}{\operatorname{tg}(\alpha + \alpha')}, \quad R_1 = \frac{\operatorname{tg}(\alpha' - \alpha'')}{\operatorname{tg}(\alpha' + \alpha'')}, \quad R_2 = \frac{\operatorname{tg}(\alpha' - \alpha)}{\operatorname{tg}(\alpha' + \alpha)}$$

und für den zweiten Fall

$$R = -\frac{\sin(\alpha - \alpha')}{\sin(\alpha + \alpha')}, \quad R_1 = -\frac{\sin(\alpha' - \alpha'')}{\sin(\alpha' + \alpha'')}, \\ R_2 = -\frac{\sin(\alpha' - \alpha)}{\sin(\alpha' + \alpha)}.$$

Es ist daher stets $R_2 = -R$ und $R'R_2' = 1 - R$, und der Ausdruck (36) geht über in:

$$R \sin \xi + R_1 (1 - R^2) \left(\frac{\sin(\xi - \Delta) + R R_1 \sin \xi}{1 + 2 R R_1 \cos \Delta + R^2 R_1^2} \right).$$

Bringt man denselben auf die Form $P \sin \xi + Q \cos \xi$, so erhält man, wenn man $1 + 2 R R_1 \cos \Delta + R^2 R_1^2$ durch W bezeichnet,

$$WP = WR + R_1 (1 - R^2) (\cos \Delta + R R_1), \\ WQ = -R_1 (1 - R^2) \sin \Delta,$$

und die Intensität des interferirten Lichtes ist daher

$$37) \quad P^2 + Q^2 = \frac{R^2 + R_1^2 + 2 R R_1 \cos \Delta}{1 + 2 R R_1 \cos \Delta + R^2 R_1^2}.$$

Im Mittelpunkt der Ringe, d. h. an der Stelle, wo beide Flächen sich berühren, ist $d = 0$, also auch $\Delta = 0$, und die Intensität daher

$$38) \quad \left(\frac{R_1 + R}{1 + R R_1} \right)^2.$$

Denselben Ausdruck erhält man für die Intensität derjenigen Kreise, in welchen $d = \frac{2al}{4 \cos \alpha'}$ ist, unter a die ganzen Zahlen 1, 2, 3 verstanden.

In denjenigen zwischen diesen liegenden Kreisen dagegen, in welchen $d = \frac{(2a+1)l}{4 \cos \alpha'}$ ist, wird $\cos \Delta = -1$, und daher die Intensität:

$$39) \left(\frac{R_1 - R}{1 - R R_1} \right)^2;$$

Von den beiden Werthen (38 u. 39) entspricht einer ein Maximum, der andere dem Minimum der Intensität.

Ist folglich die Differenz beider, nämlich

$$= \frac{4 R R_1 (1 - R^2)(1 - R_1^2)}{(1 - R^2 R_1^2)^2},$$

positiv, so ist die Mitte dunkel, und die zu ihm gehörigen Kreise (38) entsprechen den Ringen der geringsten Helligkeit, die andern Kreise (39) den hellsten Ringen; ist die Differenz negativ, so werden die Mitte und die zugehörigen Kreise die grösste, und die andern Kreise die geringste Helligkeit haben.

Ist das einfallende Licht nach der Einfallsebene polarisirt, so ist, da stets $\sin^2(\alpha + \alpha') > \sin^2(\alpha - \alpha')$ und $\sin^2(\alpha' + \alpha'') > \sin^2(\alpha' - \alpha'')$ bleibt, $1 - R^2$ und $1 - R_1^2$ immer positiv, und da auch R und R_1 stets verschiedene Zeichen haben, so lange das zweite Mittel das Licht schwächer oder stärker bricht, als die beiden andern, so ist die Mitte in diesen Fällen immer dunkel.

Ist das einfallende Licht senkrecht gegen die Einfallsebene polarisirt, so ist wiederum $1 - R^2$ und $1 - R_1^2$ positiv, da stets $\lg^2(\alpha + \alpha') > \lg^2(\alpha - \alpha')$ und $\lg^2(\alpha' + \alpha'') > \lg^2(\alpha' - \alpha'')$ bleibt, und die Mitte wird hell oder dunkel, nachdem R und R_1 gleiche oder verschiedene Zeichen haben. Bricht nun das zweite Mittel das Licht schwächer oder stärker als die beiden umgebenden, so haben R und R_1 verschiedene Zeichen, wenn $\alpha + \alpha'$ und $\alpha' + \alpha''$ zugleich grösser oder zugleich kleiner als 90° sind; sie haben gleiche Zeichen, wenn nur eine dieser Summen grösser als 90° ist. Die Mitte ist also nur dann hell, wenn α' zwischen den Polarisationswinkeln des ersten und dritten Mittels liegt. In den beiden Grenzen, wo $\alpha + \alpha' = 90^\circ$ und $\alpha' + \alpha'' = 90^\circ$ ist, hören die Reflexionen im ersten Fall an der ersten, im zweiten Fall an der zweiten Fläche auf, und es verschwinden daher die Ringe.

Bei den Zwischenwerthen von α' , für welche die Mitte

weiß wird, muß, wenn der erste Ring völlig dunkel ist, $\frac{R_1 - R}{1 - RR_1} = 0$, also $R_1 = R$ sein, mithin die Intensität der Mitte $\left(\frac{2R}{1 + R^2}\right)^2$. Der Einfallswinkel, unter welchem dieses eintritt, ergibt sich aus der Gleichung $R = R_1$, welche, wenn man für R und R_1 ihre Werthe setzt, nach einigen Reductionen $\sin^2 2\alpha' = \sin 2\alpha \sin 2\alpha'$ oder

$$\cos^2 \alpha' = \frac{1}{nn'} \cos \alpha \cos \alpha'$$

gibt, wo n und n' die Brechungsverhältnisse des ersten und dritten Mittels in Bezug auf das zweite Mittel bedeuten.

Ringe im durchgelassenen Lichte.

Vereinigen wir das von beiden Flächen ohne vorgängige Reflexion durchgelassene Licht mit demjenigen, welches nach einer ungeraden Zahl Reflexionen zwischen den Flächen aus der unteren heraustritt, und nehmen die Intensität des Einfallslichtes zur Einheit, so ist die Vibrations-Intensität des bloß gebrochenen Lichtes RR_1' , die des einmal reflektirten $RR_1R_2R_1'$, die des dreimal reflektirten $RR_1^2R_2^2R_1'$ etc., so daß diese Größen wiederum eine geometrische Reihe bilden, deren Exponent R_1R_2 ist. Bedeutet ξ die Phase des Strahls RR_1' bei der Ankunft an der zweiten Fläche, und behalten wir im übrigen die obige Bezeichnung bei, so wird die Summe der Oscillationsschwindigkeiten der interferirenden Strahlen:

$$RR_1' \left(\sin \xi + R_1 R_2 \frac{\sin(\xi - \angle) - R_1 R_2 \sin \xi}{1 - 2R_1 R_2 \cos \angle + R_1^2 R_2^2} \right),$$

oder wegen $R_2 = -R_1$

$$RR_1' \left(\sin \xi - RR_1 \frac{\sin(\xi - \angle) + RR_1 \sin \xi}{W} \right).$$

Bringt man den eingeklammerten Ausdruck auf die Form $P \sin \xi + Q \cos \xi$, so erhält man

$$WP = W - RR_1(\cos \angle + RR_1), \quad WQ = RR_1 \sin \angle,$$

Also

$$P^2 + Q^2 = \frac{1}{W},$$

so daß die Intensität des interferirenden Lichtes ist:

$$40) \quad \frac{R'^2 R_1'^2}{1 + 2RR_1 \cos \Delta + R^2 R_1^2}.$$

Die Maxima und Minima sind dann

$$\left(\frac{R R_1'}{1 + R R_1} \right)^2 \quad \text{und} \quad \left(\frac{R R_1'}{1 - R R_1} \right)^2,$$

von denen der erste Ausdruck zugleich der Intensität der Mitte angehört.

Bricht das zweite Mittel das Licht stärker als das erste und dritte, so wird die Differenz beider Ausdrücke, nämlich

$$4 R'^2 R_1'^2 \frac{R R_1}{(1 - R^2 R_1^2)^2},$$

nur dann positiv, wenn das Einfallslight senkrecht gegen die Einfallsebene polarisirt ist, und α' zwischen den Polarisationswinkeln des ersten und dritten Mittels liegt, da in diesem Falle R und R_1 gleiche Zeichen haben. Die Mitte ist also durchgängig hell, wenn sie in den reflektirten Ringen dunkel ist, und umgekehrt.

Ist das erste und dritte Mittel von gleicher Brechbarkeit, so daß $\alpha'' = \alpha$ ist, so wird $R' R_1' = (1 - R)(1 - R_1)$.

Airy hat ferner in den *Cambridge Transactions* IV. Pogg. Ann. XXVI, p. 128) die Modificationen der Ringe, welche eintreten, wenn das dritte Mittel ein Metall ist, aus beiden Voraussetzungen analytisch abgeleitet, daß R_1 für jede Incidenz dasselbe Vorzeichen habe, und daß die Undulationstheile, um welche das vom Metall reflektirte Licht gegen das Einfallslight verzögert wird, für alle Incidenzen nur klein seien, das letztere mag nach der Reflexions-Ebene oder senkrecht darauf polarisirt sein. Die zweite Annahme streitet indess gegen die in Abschn. II, D aufgestellten Principien, da denselben zufolge die Verzögerungsunterschiede der nach der Einfallsebene und senkrecht darauf zerlegten Vibrationen von 0 bis $\frac{1}{2}\pi$ wachsen, wenn α von 0° bis 90° wächst.

Behielte man die Annahme der Unveränderlichkeit des

Vorzeichens von R_1 bei, und nähme die Verzögerung des nach der Reflexions-Ebene polarisirten Theils des reflectirten Lichtes als gering an (welches letztere sehr wahrscheinlich ist), so würde bei der Incidenz von 90° und in deren Nähe die Mitte der Ringe sich als dunkel, und nicht als hell ergeben, wenn das einfallende Licht senkrecht gegen die Einfalls-Ebene polarisirt ist. Es scheint daher nothwendig, einen Zeichenwechsel in R_1 zu statuiren.

Fünfter Abschnitt.

Erscheinungen, welche auf der Aenderung der Strahlenrichtung durch Reflexion und Refraction beruhen.

Erste Abtheilung.

Uebersicht über die Erscheinungen und ihre Gesetze.

Die Reflexions- und Refractions-Erscheinungen, welche von der Richtung der Strahlen abhängen, beziehen sich: auf die Vertheilung des Lichtes in dem von den rektirten und gebrochenen Strahlen durchlaufenen Raum, auf die Entstehung der katoptrischen (durch Reflexion entstandenen) und dioptrischen (durch Refraction entstandenen) Bilder derjenigen Punkte, von denen das Licht ausgeht.

Von den Strahlen, welche ein leuchtender Punkt nach allen Richtungen hin aussendet, kommt nur ein dünner Strahlenkegel ins Auge, dessen Gipfel in diesem Punkte liegt, wenn der Raum zwischen dem Auge und dem Lichtpunkte ununterbrochen mit einem und demselben homogenen (durchsichtigen) Mittel erfüllt ist. Den Ort des Lichtpunktes, der uns durch das Eindringen der Strahlen ins Auge sichtbar wird, versetzen wir beiläufig in die Richtung der Axe des Kegels. Wird nun durch irgend ein dazwischentreendes Mittel die Richtung der Strahlen so geändert, daß

sie so divergiren, daß ihre Verlängerungen in einem Punkte zusammentreffen, so verhält sich der durch die Verlängerungen ergänzte Konus wie ein Strahlenkegel, welcher von dem Lichtpunkt ausgehend direkt das Auge trifft, und wir sehen in seiner Axe ein Bild desjenigen Punktes, von welchem ursprünglich das Licht ausging. Ein solches Bild heißt ein virtuelles Bild, und zwar ein katoptrisches oder dioptrisches, je nachdem es durch Reflexion oder Refraction entstanden ist. Fängt man die Strahlen mit einem Schirm auf, so erscheint, wenn alles fremde Licht abgehalten wird, auf demselben ein in allen Punkten gleich erhellter Fleck, welcher den Durchschnitt des Strahlenkegels darstellt.

Convergiren die von einem Punkt ausgesendeten Strahlen dagegen nach der Reflexion oder Refraction gegen einen einzigen Punkt hin, so divergiren sie wiederum nach dem Durchgang durch diesen Durchschnittspunkt, und der sich von da ab ausbreitende Strahlenkegel verhält sich gleichfalls wie ein direkter. Trifft derselbe das Auge, so sehen wir daher in jenem Durchschnittspunkt ein Bild des Lichtpunktes. Ein solches Bild heißt ein wahres Bild. Fängt man das Licht mit einem Schirm auf, so erscheint auf demselben das Bild des strahlenden Punktes, wenn man ihn in den Durchschnittspunkt der Strahlen, einen in allen Punkten gleicherhellten Fleck, welcher den Durchschnitt des Kegels darstellt, wenn man den Schirm vor oder hinter jenen Durchschnittspunkt hält. Derjenige Punkt, in welchem sich die Verlängerungen der Strahlen im ersten Falle schneiden, heißt virtueller Brennpunkt des reflektirenden oder brechenden Körpers; derjenige, in welchem sich (im zweiten Falle) die Strahlen selbst schneiden, der wahre Brennpunkt desselben.

Schneiden sich endlich weder die Strahlen, noch ihre Verlängerungen in einem einzigen Punkt (oder wenigstens nahe in demselben Punkt), so wird kein Bild sichtbar, und hält man ihnen einen Schirm entgegen, so kann der auf demselben erscheinende erleuchtete Fleck in den verschie-

enen Punkten nicht mehr gleich erhellt sein, da nicht jeder Punkt desselben von einer gleichen Menge Strahlen getroffen wird; ja es wird sich diese Lichtvertheilung auch mit der Entfernung des Schirms ändern.

Ebenso wie leuchtende Punkte verhalten sich auch die Punkte eines erleuchteten Körpers, dessen Oberfläche nicht vollkommen glatt ist. Fällt nämlich ein Lichtstrahl auf eine gekrümmte Fläche, so verhält sich die letztere in Bezug auf Reflexion und Refraction wie eine durch den Einfallspunkt gelegte Tangential-Ebene. Die Richtung des Einfallslichtes ist daher fast in jedem Punkte eines nicht vollkommen glatten Körpers eine andere. Innerhalb eines sehr kleinen Raums wird daher selbst parallel auffallendes Licht nach allen möglichen Richtungen reflektirt, und von dem Licht, welches von jeder wahrnehmbaren Stelle divergirend ausfährt, muß ein Strahlenkegel in das auf ihn gerichtete Auge kommen. Die Punkte rauher Oberflächen sind deswegen, wie leuchtende Punkte, sichtbar, und gehen unter denselben Bedingungen Bildern ihre Entstehung, unter welchen Lichtpunkte solche liefern.

Die unregelmäßige Reflexion an der Oberfläche rauher Körper heißt Lichtzerstreuung.

A. *Katoptrik.*

Denken wir uns einen Körper, dessen (hohle oder erhabene) Oberfläche vollkommen glatt und nach irgend einem beliebigen Gesetz gekrümmt ist, und auf einen Punkt *P* derselben einen Lichtstrahl fallen, so liegt der reflektirte Strahl in der Ebene, welche durch den Einfallsstrahl und die, in diesem Punkt auf der Oberfläche errichtet gedachte, Normale geht, und bildet mit dieser Normale nach dem Grundgesetz der Reflexion denselben Winkel, welchen der Einfallsstrahl mit derselben einschließt. Die Einfallsebene derjenigen Strahlen, welche von demselben Lichtpunkt

ausgehend, auf die rings um P liegenden nächst benachbarte Punkte fallen, sind im Allgemeinen sämmtlich verschieden gegen einander geneigt. Es werden daher nur einzelne der ihnen zugehörigen reflektirten Strahlen mit dem in P reflektirten Strahl in einer Ebene liegen, so daß sich ihre Richtungen schneiden können. — Eine Curve, welche von Punkten $P, P_1, P_2, P_3 \dots$ der reflektirenden Fläche gebildet wird und so liegt, daß die Richtung des in P reflektirten Strahls von der Richtung des in P_1 reflektirten, die letztere von der Richtung des in P_2 reflektirten Strahls, etc. geschnitten wird, heißt reflektirende Curve. Solcher Curven giebt es für jede Fläche und für jede Lage des Lichtpunktes durch jeden Punkt P zwei, und zwar schneiden sich dieselben in P unter rechten Winkeln. Die Durchschnittspunkte der zu einer solchen reflektirenden Curve gehörigen reflektirten Strahlen bilden selber eine Curve, welche die Brennlinie des betreffenden Strahlensystems heißt. Fallen die Durchschnittspunkte zusammen, reducirt sich also die Brennlinie auf einen Punkt, so heißt dieser der Brennpunkt der reflektirenden Curve.

Ebene Spiegel.

Ist die reflektirende Fläche eine Ebene, so ist die eine reflektirende Curve eine Gerade (nämlich die Durchschnittsline der Spiegel-Ebene mit der Einfallsebene), und die zweite ein durch P gehender Kreis, dessen Mittelpunkt im Fußpunkt des Lothes liegt, welches vom leuchtenden Punkt auf den Spiegel sich ziehen läßt.

Es bezeichne in Fig 49 AB den Durchschnitt des Spiegels mit der Einfallsebene, und SP, SP_1, SP_2 seien von S ausgehende, nach den Punkten P, P_1, P_2 dieses Durchschnitts gerichtete Einfallsstrahlen, PQ, P_1Q_1, P_2Q_2 die zugehörigen reflektirten Strahlen. Daß die Verlängerungen der letzteren sich schneiden müssen, folgt aus dem Zusammenfallen ihrer Reflexions-Ebenen; sie schneiden sich aber auch sämmtlich in einem einzigen Punkte s , welcher in der

in der senkrechten Richtung SM sich befindet, und zwar liegt der Punkt s so, daß $sM = SM$ ist. Da nämlich die Winkel SPM , SP_1M , SP_2M als Complementary der Einfallswinkel bezüglich den Winkeln MPs , MP_1s , MP_2s Complementary der Reflexionswinkel gleich sind, so ist $\triangle SPM \cong \triangle sPM$, $\triangle SP_1M \cong \triangle sP_1M$, $\triangle SP_2M \cong \triangle sP_2M$, und mithin $SM = sM$. Die Brennnlinie reducirt sich also auf einen einzigen Punkt.

Die zweite reflektirende Curve ist der aus M mit MP als Radius beschriebene Kreis. Da nämlich die reflektirten Strahlen sämmtlich, also auch diejenigen, welche den Punkten der Peripherie entsprechen, durch s gehen, so reducirt sich die Brennnlinie dieser zweiten reflektirenden Curve ebenfalls auf den Punkt s .

Ebene Spiegel haben also einen allgemeinen Brennpunkt, d. h. einen Brennpunkt, welcher allen reflektirenden Curven gemeinsam ist, und zwar für jede Entfernung SM als Lichtpunktes S vom Spiegel.

Die von dem Punkt s scheinbar ausgehenden reflektirten Strahlen erzeugen daher in s ein virtuelles Bild des Punktes S , welches so weit hinter dem Spiegel liegt, als der strahlende Punkt S selbst vor dem Spiegel.

Denkt man sich in S statt eines Punktes irgend einen beleuchteten Gegenstand, so giebt jeder Punkt der Oberfläche desselben ein Bild, und man erblickt ein Bild des ganzen Gegenstandes, welches wegen der gleichen Entfernung jedes strahlenden Punktes und seines Bildes vom Spiegel, genau so gegen die Hinterseite der Spiegel-Ebene liegt, wie der beleuchtete (oder leuchtende) Gegenstand gegen deren Vorderseite liegt. Bei vertikaler Stellung des Spiegels bleibt daher das Bild aufrecht, und nur das Rechts und Links wechselt sich um.

Stellt man einen Gegenstand zwischen zwei parallelen Spiegeln (welche man sich vertikal denken möge), so wird das Bild des einen Spiegels wiederum vom andern abge spiegelt, so daß in jedem Spiegel zwei Bilder sichtbar werden; jedes dieser beiden hinzutretenden Bilder verhält sich

gleichfalls wie ein neuer Gegenstand, giebt im gegenüberstehenden Spiegel noch ein Bild u. s. w., so daß eine unendliche Zahl von Bildern entsteht, welche aber alle in einer geraden Linie liegen, da die Linie SM (vorige Figur) in deren Richtung das erste Bild von S , also auch alle übrigen Bilder liegen müssen, bei unveränderter Lage des Gegenstandes dieselbe bleibt. Durch die wiederholten Reflexionen wird aber das Licht so geschwächt, daß die entfernteren Bilder bald so schwach werden, daß sie nicht mehr gesehen werden können. Neigt man die beiden Spiegel so gegen einander, daß sie sich in einer vertikalen Kante berühren, so müssen die Bilder aus ihrer gemeinsamen Richtung heraustreten und sich um die Kante herumlagern. Sämmtliche Bilder befinden sich dabei in gleicher Entfernung von der Kante, und sie sind unter sich gleich weit von einander entfernt, wenn der Lichtpunkt in der Ebene liegt, welche den Winkel zwischen beiden Spiegeln halbirt. Läßt man die Neigung der Spiegel allmählig vor sich gehen, so wird in einer bestimmten Stellung sich ein Bild des einen Spiegels dem correspondirenden des andern so genähert haben, daß sie zusammenfallen; von da ab können sich alsdann die Bilder nicht mehr vervielfältigen, und die Bilderzahl wird endlich. Dies tritt ein, wenn der Winkel zwischen den Spiegeln (n) ein genauer Theil von 360° ist, und zwar ist die Zahl der übrigbleibenden Bilder $\frac{360}{n} - 1$.

Die vorstehenden Behauptungen lassen sich folgendermaßen beweisen. Es seien ab und ac Fig. 50 die auf der Kante senkrechten Durchschnitte der beiden Spiegel, S der leuchtende Punkt, $\angle bac = n$, $\angle caS = n$, $\angle baS = v$. Man erhält alsdann den Ort des ersten Bildes S_1 von S im Spiegel ac , wenn man SS_1 senkrecht auf ac zieht und $Sc = eS_1$ macht. Das Bild S_2 von S_1 im Spiegel ab erhält man ferner, wenn man S_1S_2 senkrecht auf ab zieht und $dS_2 = dS_1$ macht. Ebenso findet man den Ort S_3 des Bildes von S_2 im Spiegel ac u. s. w. Auf dieselbe Weise bestimmt sich der Ort S_4 .

es Bildes von S in ab , und s_2, s_3 etc. als Ort der von s_1 weiterhin entstehenden Bilder.

Dafs $aS = aS_1 = aS_2 = aS_3$ etc. und $aS = as_1 = as_2 = as_3$ etc. ist, d. h. dafs alle Bilder gleiche Entfernung von a haben, folgt aus den Congruenzen der Dreiecke. Was die Entfernung der Bilder unter sich betrifft, so hat man die Entfernungen der Bilder S_1, S_2, S_3, S_4 etc. von ac :

$$caS_1 = u, \quad caS_2 = 2S_1ab - S_1ac = 2n + u, \quad \text{und ebenso} \\ caS_3 = 4n + u, \quad caS_4 = 4n + u \text{ etc.},$$

und als Entfernungen der Bilder s_1, s_2, s_3, s_4 etc. von ac :

$$cas_1 = n + v, \quad cas_2 = n + v, \\ cas_3 = 3n + v, \quad cas_4 = 3n + v \text{ etc.}$$

Daraus ergeben sich als Entfernungen der Bilder unter sich

$$\begin{array}{ll} SaS_1 = 2u & Sas_1 = 2v \\ S_1as_2 = 2v & s_1aS_2 = 2u \\ s_2aS_3 = 2u & S_2as_3 = 2v \\ \text{etc.} & \text{etc.} \end{array}$$

Es sind dieselben also abwechselnd einander gleich, und sie werden sämmtlich einander gleich, wenn $u = v$ ist, d. h. wenn S in der Halbierungslinie des Winkels bac liegt.

Was die Entfernungen der Bilder von aS betrifft, so hat man

$$\begin{array}{ll} S_1aS = 2u & s_1aS = 2v \\ s_2aS = 2n & S_2aS = 2n \\ S_3aS = 2n + 2u & s_3aS = 2n + 2v \\ s_4aS = 4n & S_4aS = 4n \\ S_5aS = 4n + 2u & s_5aS = 4n + 4v \\ \text{etc.} & \text{etc.}, \end{array}$$

und allgemein hat man für das $2a$ te Bild hinter dem Spiegel ac $2an$, und für das $(2a+1)$ te Bild $2an+2u$; so wie für das $2a$ te Bild hinter dem Spiegel ab , $2an$, und für das $(a+1)$ te Bild $2an+2v$.

Ist nun n ein genauer Theil von 360° , etwa der m te, d. h. dafs $nm = 2\pi$ ist, so ist, wenn m eine gerade Zahl ist, die Entfernung des m ten Bildes hinter ac , so wie hinter ab , gleich $nm = 2\pi$; dies Bild würde also mit dem Lichtpunkt S zusammenfallen, und es giebt daher nur $m-1$

Bilder. Ist ferner m eine ungerade Zahl, so ist die Entfernung des $m - 1$ ten Bildes hinter ac , gleich $(m - 2)n + 2u$, während die des ersten Bildes hinter ab , gleich $2v$ ist; die Summe beider ist also wegen $u + v = n$, mn oder 2π , d. h. das $m - 1$ te Bild der einen Seite fällt mit dem ersten der andern Seite zusammen. Es giebt folglich auch für diesen Fall nur $m - 1$ Bilder.

Krummflächige Spiegel.

Von den gekrümmten Spiegeln sind nur diejenigen in der Anwendung wichtig, deren Krümmung eine durch Umdrehung eines Kegelschnittes um eine seiner Hauptaxen entstandene Fläche ist.

Von den beiden reflektirenden Curven, welche einem Punkt P irgend einer beliebigen Umdrehungsfläche angehören, ist, wenn der leuchtende Punkt in der Umdrehungsaxe liegt, die eine: der Durchschnitt der durch diese Axe und P gehenden Ebene mit der reflektirenden Fläche, also diejenige Curve, durch deren Umdrehung die letztgenannte Fläche gebildet wird (die Erzeugungscurve); die zweite: der Kreis, in welchem die Umdrehungsfläche von einer durch P gehenden und auf der Umdrehungsaxe senkrechten Ebene geschnitten wird.

Es sei ACB (Fig. 51) die Erzeugungscurve der Spiegelkrümmung, S der in der Umdrehungsaxe SC liegende Lichtpunkt.

Dafs ACB selbst eine reflektirende Curve ist, d. h. dafs sich die in $P, P_1, P_2 \dots$ reflektirten Strahlen schneiden müssen, folgt daraus, dafs sie die Ebene SAC zur gemeinsamen Reflexions-Ebene haben. Die durch die Durchschnittspunkte der reflektirten Strahlen gebildete Curve ist die Brennlinie der Linie ACB . Dafs die zu P gehörige zweite reflektirende Curve der durch P gehende Kreis ist, dessen Ebene senkrecht auf SC steht, sieht man sogleich, wenn man bedenkt, dafs bei der Umdrehung der Linie ACB um SC , der Punkt P sich in diesem Kreise bewegt und

er sich mitbewegende reflektirte Strahl Pf bleibend durch den Punkt f geht. Daraus folgt zugleich, daß die zugehörige Brennlinie sich auf den Punkt f (den Brennpunkt des reflektirenden Kreises) reducirt. Man sieht ferner, daß die von P, P_1, P_2 gehörenden reflektirten Strahlen die Axe in verschiedenen Punkten schneiden, jeder der entsprechenden reflektirenden Kreise im Allgemeinen seinen eigenen Brennpunkt haben wird. Durch die Umdrehung der Curve ACB und des ihr angehörenden Strahlensystems beschreibt die Brennlinie eine Umdrehungsfläche, welche man die kausische Fläche oder die Brennfläche nennt.

Ist nun die Erzeugungscurve ein Kegelschnitt, so giebt es allemal eine Entfernung SC , für welche die Brennpunkte sämtlicher Vertikalkreise zusammenfallen, und die Brennfläche zu einem Punkte wird. Der Spiegel hat alsdann einen allgemeinen Brennpunkt, aber nicht, wie die ebenen Spiegel für jede Entfernung des Lichtpunktes, sondern nur für eine bestimmte Stellung desselben.

Der Grund der Existenz eines allgemeinen Brennpunktes liegt in der bekannten Eigenschaft der Kegelschnitte, daß die im Berührungspunkte P jeglicher Tangente auf dieselbe senkrecht gezogene Linie den Winkel halbt, welchen die Gerade PF mit der Geraden Pf (bei der Ellipse) oder mit der Verlängerung von Pf (bei der Hyperbel) bildet, wenn F und f die beiden geometrischen Brennpunkte sind, und wenn man bei der Parabel sich als zweiten Brennpunkt F einen in der Axe diesseit oder jenseit f in unendlicher Entfernung liegenden Punkt denkt. Da die Normale bei der Reflexion dem Einfallslot entspricht, so werden deswegen alle von F ausgehenden Strahlen in einem Umdrehungs-Ellipsoid nach der Reflexion sich in f vereinigen und dort ein wahres Bild entstehen lassen; in einem Umdrehungs-Hyperboloid so divergiren, daß die Verlängerungen der reflektirten Strahlen sich in f vereinigen und dort ein virtuelles Bild entstehen lassen. Im Umdrehungs-Paraboloid werden sich die reflektirten Strahlen in f zu dem wahren Bilde vereinigen, wenn die (parallel der Axe)

auffallenden Strahlen auf die concave Seite fallen; dagegen ihre Verlängerungen zu einem virtuellen, wenn sie auf die convexe Seite fallen.

Ist der Kegelschnitt ein Kreis, der Spiegel also sphärisch, so fallen F und f zusammen, und die vom Mittelpunkt ausgehenden Strahlen werden daher in ihrer eigenen Richtung zurückgeworfen.

Sphärische Spiegel.

Befindet sich der leuchtende Punkt in der Umdrehungsaxe, ohne im Centrum zu liegen, so hat jeder der Kreise, in welchem der Spiegel von einer auf der Axe senkrechten Ebene geschnitten wird, und welche wir reflektirenden Kreise nennen wollen, einen eigenen Brennpunkt. Diese Brennpunkte liegen aber sehr nahe für diejenigen reflektirenden Kreise, welche dem Ende der Axe (d. h. demjenigen Punkt, in welchem die Axe den Spiegel trifft, und welcher die Mitte des Spiegels heisst) sehr nahe liegen, so dass man die in der Nähe dieser Mitte des Spiegels auffallenden Strahlen, welche man Centralstrahlen nennt, als solche angesehen werden können, welche einen gemeinsamen Brennpunkt haben. Man nennt denselben den Brennpunkt der Centralstrahlen. Sein Ort für parallel auffallende Strahlen, also für grössere Entfernungen des leuchtenden Punktes, heisst der Haupt-Brennpunkt. Dieser letztere liegt stets in der Mitte des Halbmessers.

Es sei (Fig. 52) ADB der Durchschnitt eines sphärischen Hohlspiegels, und D die Mitte desselben, C sein Krümmungsmittelpunkt und S_1P der Repräsentant solcher Centralstrahlen, welche parallel SD auffallen. Ist $\angle S_1PC = \angle CPf$, so ist Pf der reflektirte Strahl, $Cf = \frac{1}{2}CD$ und f der Hauptbrennpunkt. Es ist nämlich, da $CPf = S_1PC = PCD$ ist, $Cf = fP$, und wegen der Kleinheit des Bogens PD sehr nahe $fP = fD$, also auch nahe $fD = Cf = \frac{1}{2}CD$. Befindet sich der leuchtende Punkt in endlicher

Ent-

Entfernung, etwa in S , doch so, daß $SD > DC$ ist, so ist der Einfallswinkel (SPC) kleiner als vorher, und der reflektirte Strahl Ps liegt deswegen zwischen f und C . Nähert sich S dem Mittelpunkt C , so nehmen die Einfallswinkel ab, und der Brennpunkt s , oder was dasselbe ist, das Bild von S , rückt nach C hin. In C selbst fallen Lichtpunkt und Bild zusammen. Bewegt sich S über C hinaus nach f hin, so wenden sich die reflektirten Strahlen nach der andern Seite des Einfallslotes PC , und der Brennpunkt langt in S an, wenn der leuchtende nach s hin geleitet ist; während sich also der Lichtpunkt dem Spiegel nähert, entfernt sich das Bild von demselben. Langt derselbe in f an, so ist PS_1 die Richtung des reflektirten Strahls, und die Strahlen werden sämmtlich der Axe parallel zurückgeworfen. Rückt endlich der Punkt S , von welchem die $\left\{ \begin{array}{l} \text{Lichtstrahlen} \\ \text{Strahlen} \end{array} \right\}$ ausgehen, noch weiter nach D hin, so divergiren die reflektirten Strahlen, und das Bild wird virtuel und rückt dem Punkt D um so näher, je mehr er sich dem Spiegel nähert.

Durch eine gleiche Betrachtung findet man für convexe Spiegel ADB (Fig. 53), daß jedem in endlicher Entfernung DS befindlichen Lichtpunkt S ein virtuelles zwischen dem Hauptbrennpunkt f und dem Spiegel befindliches Bild entspricht, und daß sich dieses Bild gleichzeitig dem Spiegel (dem Punkt D) nähert, wenn sich der Lichtpunkt nach dem Spiegel hin bewegt.

Die Entfernung des Haupt-Brennpunktes vom Spiegel f heißt die Brennweite, und je zwei zusammengehörige Punkte S und s , conjugirte Brennpunkte.

Bezeichnet man die Brennweite mit $+p$ oder $-p$, je nachdem der Spiegel concav oder convex ist, und die Entfernung je zweier conjugirten Brennpunkte S und s vom Spiegel mit a und α , so ist:

$$\frac{1}{p} = \frac{1}{a} + \frac{1}{\alpha},$$

wann man α positiv oder negativ nimmt, je nachdem s vor oder hinter dem Spiegel liegt.

Betrachten wir jetzt den Fall, in welchem das Licht von den Punkten der Oberfläche eines leuchtenden oder erleuchteten Gegenstandes ausgesendet wird.

Ist ADB (Fig. 54) ein Hohlspiegel, D dessen Mitte, C der Mittelpunkt der Krümmung, f der Haupt-Brennpunkt, und aSb ein nicht zu großer Gegenstand, so liegt das Bild des Punktes S zwischen f und C , etwa in s . Für den äußersten Punkt a kann man aCe als Axe betrachten, sein Bild wird also in ae und zwar unterhalb s , etwa in e fallen; ebenso das Bild von b etwa in b_1 . Die Bilder der Punkte zwischen a und b werden endlich in umgekehrter Folge zwischen b_1 und a_1 zu liegen kommen. Es erscheint demnach in b_1a_1 ein umgekehrtes (wahres) Bild von ab . Da $ab:a_1b_1 = CS:Cs$ ist, so verhält sich die GröÙe des Gegenstandes zur GröÙe des Bildes wie die respective Entfernungen vom Centrum C . Dasselbe gilt noch, wenn der Gegenstand zwischen C und f liegt. Das Bild von b_1a_1 bildet sich verkehrt in ab , und seine GröÙe steht im Verhältniß der Entfernung vom Centrum.

Befindet sich dagegen der Gegenstand ab innerhalb der Brennweite, wie in Fig. 55, so kommen, wenn das Bild von S in s erscheint, die Bilder von a und b respective in a_1 und b_1 zu liegen. Das virtuelle Bild von ab steht also aufrecht, und das Verhältniß seiner GröÙe zu der des Objektes steht wiederum im Verhältniß der Entfernungen von C .

Denkt man sich in der letzten Figur a_1b_1 als Objekt, so wird, wenn der Spiegel auf der Convexseite polirt ist, ab das Bild desselben; es steht daher bei convexen Spiegeln das stets virtuelle Bild gleichfalls aufrecht, und das GröÙenverhältniß ist dem Verhältniß der Entfernungen vom Spiegel gleich.

Aus dem Gesagten folgt also 1) dafs alle virtuelle Bilder aufrecht, alle wahre Bilder, welche sich noch darstellen lassen, von den virtuellen unterscheiden, dafs sie sich mit einem Schirm auffangen lassen, verkehrt sind; 2) dafs, wenn sich das Objekt längs der Axe bewegt, das Bild eine Bewegung

ach der entgegengesetzten Richtung annimmt; 3) daß bei convexen Spiegeln das Bild stets virtuell ist, innerhalb der Brennweite liegt, und kleiner als das Objekt ist; 4) daß bei concaven Spiegeln das Bild nur dann virtuell ist, aber in jeglicher Entfernung hinter dem Spiegel liegen kann, wenn das Objekt innerhalb der Brennweite sich befindet, und daß in diesem Fall das Bild stets größer als das Objekt ist; daß das Bild ein wahres ist, und außerhalb der Brennweite liegt, wenn das Objekt außerhalb derselben sich befindet, daß aber alsdann Objekt und Bild zu verschiedenen Seiten des Krümmungsmittelpunktes liegen.

Die Bilder haben indess nicht, namentlich bei etwas bedeutenderer Gröfse, genau die Form des Objekts, es nimmt vielmehr jede gerade Linie des letztern im Bilde die Kegelschnitts-Krümmung an.

Das im Vorhergehenden Erörterte gilt jedoch nur, so lange bloß von Centralstrahlen die Rede ist, also nur für Spiegel, in denen AB (in den Figuren 52—55), welches die Sehne vorstellt, die auf der Axe CD senkrecht stehend die Ränder des Spiegels mit einander verbindet, und die Oeffnung des Spiegels heifst, nur unbedeutend gegen die Länge des Radius ist.

Bei bedeutenderer Oeffnung trennen sich die Brennpunkte der aufeinanderfolgenden reflektirenden Kreise um so rascher, je mehr sie sich von der Mitte entfernen (je größer also ihre Durchmesser werden), und zwar nähern sie sich dem Spiegel und treten bei hinreichender Gröfse der Oeffnung von einem bestimmten Punkt ab selbst hinter den Spiegel, wobei alsdann die Strahlen zwei und mehr Reflexionen erleiden.

Die von den Durchschnittspunkten der aufeinanderfolgenden reflektirten Strahlen gebildete Brennlinie ist für parallel auffallende Strahlen eine Epicycloide, d. h. eine Curve, welche ein Punkt r eines Kreises Ppr (Fig. 56) beschreibt, während sich auf der Peripherie eines zweiten Kreises $afbf_1$ wälzt und fortbewegt. Für den gegenwärtigen Fall ist der Durchmesser pP gleich dem Radius Cp , gleich $\frac{1}{2}CD$, wenn CD

der Halbmesser des sphärischen Spiegels ist. Die Linie $ArfB$ ist in der Figur die Brennnlinie des Hohlspiegels ADB , die Linie Af_1B die des erhabenen Spiegels AD_1B . Fig. 57 zeigt die Brennnlinie für den Fall, daß der leuchtende Punkt S in endlicher Entfernung aber außerhalb der Kugelfläche liegt, welche dem Spiegel angehört. Die Fig. 58 zeigt dasselbe, wenn S innerhalb der Kugel, aber weiter als die Hälfte des Radius vom Centrum liegt. Befindet sich S in der Mitte des Radius, so hat die Brennnlinie die Form der Fig. 59; befindet sich S jenseits dieser Mitte, so hat sie die Form Figur 60.

Sphärische Abweichung.

Es sei ADB (Fig. 61) ein sphärischer Spiegel (dessen Oeffnung AB ist), $a\beta fab$ die Brennnlinie für eine bestimmte Entfernung des Lichtpunktes, f der Brennpunkt der Centralstrahlen, und s der des äußersten Ringes, also Asg der vom äußersten Rande A reflektirte Strahl, so daß alle zwischen A und D reflektirten Strahlen die Axe zwischen s und f treffen; endlich sei fg senkrecht auf fD . Also heißt fs , d. h. die Entfernung des Brennpunktes der Centralstrahlen von dem der Randstrahlen, die sphärische Längen-Abweichung, fg die Breiten-Abweichung des Spiegels. Nennt man a die Entfernung des Lichtpunktes vom Spiegel, r den Halbmesser der Krümmung, η die halbe Oeffnung (AE), b die Breiten-Abweichung und l die Längen-Abweichung, so ist für geringe Werthe von $\frac{\eta}{r}$, d. h. für eine kleinere Oeffnung des Spiegels,

$$l = \frac{(a-r)^2 \eta^2}{r(2a-r)^2}, \quad b = \frac{(a-r)^2 \eta^3}{ar^2(2a-r)},$$

und für solche Strahlen, welche parallel der Axe auffallen oder was dasselbe ist, welche von einem sehr entfernten Punkte kommen:

$$l = \frac{\eta^2}{4r}, \quad b = \frac{\eta^3}{2r^2}.$$

Die Linie $\alpha\beta$, welche die Durchschnittspunkte der Randstrahlen mit der Brennnlinie verbindet, wird von sämtlichen vom Kreisbogen AB reflektirten Strahlen durchschnitten. Der Kreis, dessen Durchmesser diese Linie ist, und welcher senkrecht auf fD steht, umfaßt also alle vom Spiegel zurückgeworfenen Strahlen. Es heißt derselbe der Abweichungskreis. Für ihn ist si dem vierten Theil der Längen-Abweichung, ia dem vierten Theil der Seiten-Abweichung gleich.

Vertheilung des Lichtes im Brennraum.

Fängt man die von einem Spiegel reflektirten Strahlen mit einem Schirm auf, so wird derselbe an verschiedenen Stellen verschieden erhellt. Wollte man die Helligkeit mit derjenigen vergleichen, welche das einfallende Licht geben würde, so hätte man 1) die Schiefe der Incidenz zu berücksichtigen, unter welcher die jede Stelle erhellenden Strahlen reflektirt werden, 2) die Menge der Strahlen, welche auf eine solche Stelle fallen in Vergleich zu der Menge der auf eine gleich große Stelle treffenden Einfallsstrahlen (d. h. auf die Dichtigkeit der Strahlen).

Nimmt man als Maafsstab die Lichtmenge am Spiegel unmittelbar nach der Reflexion, um den Verlust durch die durchdringende Kraft des Spiegelmateriels übergehen zu können, und läßt auch den Einfluß der Schiefe der Incidenz außer Acht, so kommt man zur Bestimmung der Helligkeit jeder Stelle des Brennraums auf folgende Art.

Sind in der vorigen Figur p und p' irgend zwei einander sehr nahe, vom Spiegel gleichweit entfernte, in der Ebene der Figur liegende Punkte des erleuchteten Raums, und zieht man durch p und p' an die kaustische Curve Tangenten (welche den Spiegel in P und P' , und die Axe in r und r' schneiden, und die kaustische Curve in zwei unendlich nahen Punkten, etwa in dem Orte v , treffen mögen), so gehen alle zwischen P und P' reflektirten Strahlen durch den Raum zwischen p und p' . Dreht man die

Figur um fD als Axe, so beschreibt die Linie pp' eine Ringfläche, deren Radien pp_1 und $p'p_1$ sind. Nun erhält man die Dichtigkeit der Strahlen in dem Elemente pp' der Ringfläche, herrührend von den reflektirten Strahlen des Spiegelementes PP' , wenn man dieselbe durch x , und die Dichtigkeit in PP' durch 1 bezeichnet, aus der Proportion $vP:vp = 1:x$. Da sich überdies die durch die Umdrehung von pp' und PP' um die Axe fD gebildeten Ringflächen sich wie pp_1 zu PP_1 , oder wie rp zu rP verhalten, so verhält sich die Helligkeit in der Ringfläche von pp' zu der Helligkeit in der Ringfläche von PP' , wie

$$\frac{Pv}{pv} \cdot \frac{Pr}{pr} : 1,$$

vorausgesetzt, daß die Erhellung nur von dem Ring PP' herrührt.

Sie erlangt also einmal ein Maximum für $pv = 0$, d. h. wenn p in der kaustischen Curve liegt, ein zweites Mal für $pr = 0$, d. h. wenn p in der Axe liegt. Die absolut größte Helligkeit wird daher da sein, wo zugleich $pv = 0$ und $pr = 0$ ist, d. h. im Brennpunkt der Centralstrahlen, und überhaupt wird die Helligkeit in der kaustischen Curve um so größer, je mehr sie sich der Axe nähert.

Was die Erhellung im Besonderen betrifft, so bemerkt man, daß die durch einen Punkt p gehenden reflektirten Strahlen von Punkten des Spiegels zwischen A und B ausgehen, und die kaustische Curve berühren müssen.

Am dunkelsten erscheinen daher die Räume $g'\beta a$ und gab , da in sie keiner der reflektirten Strahlen gelangt. Für die in dem Raum $AsBD$ liegenden Punkte p nimmt das Licht gleichförmig (nach dem Verhältniß $\frac{Pv}{pv} \cdot \frac{Pr}{pr} : 1$) mit

der Entfernung vom Spiegel zu, da durch ihn nur der von P reflektirte Strahl geht. Durch die Punkte (p) in den Räumen $as\beta$ und bsa gehen zwei reflektirte Strahlen, von denen der eine den einen, der andere den andern Zweig der kaustischen Curve berührt; die Dichtigkeit der Strahlen in diesen Räumen läßt sich daher ausdrücken durch

$$\frac{Pv \cdot Pr}{pv \cdot pr} + \frac{Pv_1 \cdot Pr_1}{pv_1 \cdot pr_1},$$

wo v und r der einen, v_1 und r_1 der andern Tangente angehören.

Durch die Punkte p in dem Raume $\alpha\beta\gamma$ gehen im Allgemeinen drei reflektirte Strahlen, da sich durch sie drei Tangenten an den einen, und eine an den andern Zweig der kaustischen Curve ziehen lassen, welche den Spiegel zwischen A und B treffen. Die Dichtigkeit läßt sich daher ausdrücken durch:

$$\frac{Pv \cdot Pr}{pv \cdot pr} + \frac{Pv_1 \cdot Pr_1}{pv_1 \cdot pr_1} + \frac{Pv_2 \cdot Pr_2}{pv_2 \cdot pr_2},$$

wo sich $v, r; v_1, r_1; v_2, r_2$ auf die drei Tangenten beziehen.

B. Dioptrik.

I. Brechung des homogenen Lichtes.

Brechung durch Prismen.

Läßt man auf ein Prisma Lichtstrahlen so fallen, daß die Einfallsebene senkrecht auf der Kante desselben steht, und besteht dasselbe aus einer einfachbrechenden Substanz, oder besteht es aus einer doppelbrechenden und ist dabei geschnitten, daß die Kante mit einer der Elasticitätsachsen zusammenfällt; so liegen die eintretenden und austretenden Strahlen in derselben Ebene, weil alsdann die gesuchten Strahlen in die Einfallsebene fallen und die letztere der Vorder- und Hinterfläche des Prismas gemeinschaftlich ist.

Die auf der Kante des Prismas senkrechte Ebene nennt man Hauptschnitt desselben, und den Winkel, welchen die eintretenden Strahlen mit den austretenden bilden, den Ablenkungswinkel.

Daß der Ablenkungswinkel bei unverändertem Einfallswinkel wachsen muß, wenn der brechende Winkel

(d. h. der Winkel, welchen die Ein- und Austrittsfläche des Prismas mit einander bilden) gröfser wird, überwiegt man sogleich. Mit der Aenderung des Einfallswinkels ändert sich auch der Ablenkungswinkel, und zwar so, daß derselbe ein Kleinstes wird, wenn der Einfallswinkel dem Austrittswinkel gleich ist. Ist das Prisma stärker brechend als das umgebende Mittel, so sind in dem letzten Fall die eintretenden und austretenden Strahlen von der Kante des Prismas abgewendet; ist es schwächer brechend, so sind sie ihr zugewendet.

Der Werth des Ablenkungswinkels für jeden beliebigen Einfallswinkel α ist bestimmt durch

$$\sin(D + i + \alpha) = \sin \alpha + 2n \sin \frac{1}{2}i \cos(\alpha' + \frac{1}{2}i),$$

wo D den Ablenkungswinkel, i den brechenden Winkel des Prismas, n das Brechungsverhältnifs, und α' den Brechungswinkel an der Vorderfläche bedeutet.

Die kleinste Ablenkung, d. h. die Ablenkung für den Fall, daß der Eintrittswinkel dem Austrittswinkel gleich ist, ist bestimmt durch die Gleichung

$$\sin \frac{1}{2}(D + i) = n \sin \frac{1}{2}i.$$

Durch eine geringe Aenderung des Einfallswinkels ändert sich die Ablenkung am wenigsten in demjenigen Fall, in welchem die letztere ihren kleinsten Werth hat. Man wendet daher, um den Einfluß zu beschränken, welchen ein Fehler bei der Messung des Einfallswinkels ausübt, die aus der letzten Formel gezogene Gleichung

$$n = \frac{\sin \frac{1}{2}(D + i)}{\sin \frac{1}{2}i}$$

dazu an, aus der Gröfse der Ablenkung und dem brechenden Winkel eines Prismas das Brechungsverhältnifs einer Substanz zu bestimmen.

Brechung an gekrümmten Flächen.

Wie bei der Reflexion, so bilden auch bei der Brechung die Durchschnittspunkte der gebrochenen Strahlen eine krumme Fläche, welche man die Brennfläche oder

e kaustische Fläche nennt. Wenn es die gebrochenen Strahlen nicht ihre Verlängerungen sind, welche sich schneiden, so lassen sich Durchschnitte der Brennfläche dadurch sichtbar machen, daß man in den von den gebrochenen Strahlen erhellten Raum einen weißen undurchsichtigen Schirm hält. Es zeichnen sich nämlich die Durchschnittpunkte der Strahlen wegen des Zusammenwirkens derselben durch Helligkeit aus, und begrenzen den erhellten Raum mehr oder minder scharf. Dies ist auch der Grund der Lichtzeichnungen, welche man auf dem Tische unter einem mit gekrümmten Wandungen versehenen Glasgefäße bemerkt, welches mit einer durchsichtigen Flüssigkeit gefüllt ist, wenn dasselbe den Sonnenstrahlen ausgesetzt wird.

Ist die brechende Fläche eine Umdrehungsfläche, so ist von selbst klar, daß auch die Brennfläche eine solche sein muß.

Die Brennfläche kann sich in besonderen Fällen auf einen Punkt reduciren, d. h. es können sich die von einem Punkt der Umdrehungsaxe ausgehenden Strahlen nach der Brechung in einem einzigen Punkt (einem Brennpunkt) schneiden; und zwar läßt sich durch eine einfache geometrische Construction die Form der Curve finden, durch deren Umdrehung eine mit dieser Eigenschaft begabte Fläche entsteht, wenn der Ort des Lichtpunktes und der Vereinigungspunkt der gebrochenen Strahlen gegeben ist. Diese Eigenschaft hat die Fläche aber alsdann nur für eine einzige Lage des Lichtpunktes.

Ist S (Fig. 62) der Ausgangspunkt der Strahlen, f ihr Vereinigungspunkt nach der Brechung, so findet man jeden Punkt P der brechenden Fläche, wenn man $fP:SP = r$ macht. Unter r ist ein beliebiger, aber für jede besondere brechende Fläche constanter Werth und unter n das Brechungsverhältniß zu verstehen. Da man r beliebig wählen kann, so lassen sich unendlich viel solcher Flächen construiren.

Nimmt man $r = 0$, so wird die Curve ein Kreis, die

brechende Fläche also sphärisch. Sollen sich daher die durch eine sphärische Fläche gebrochenen Strahlen in einem einzigen Punkte schneiden, so darf man die Fläche in eine solche Entfernung vom Lichtpunkt S stellen, daß SC dem n -fachen Radius gleich wird, und der Vereinigungspunkt (Brennpunkt) steht alsdann um den n -ten Theil von SA vom Scheitel ab.

Sind die einfallenden Strahlen parallel (oder kommen sie von einem sehr entfernten Lichtpunkt, so wird die Curve AP eine Hyperbel, wenn $n < 1$ ist, also wenn das Licht in ein schwächer brechendes Mittel übergeht; sie wird eine Ellipse, wenn es in ein stärker brechendes übergeht.

In beiden Fällen ist der geometrische Brennpunkt der Vereinigungspunkt der gebrochenen Strahlen, und die Hyperbel, oder die Ellipse ist so zu construiren, daß die Entfernung jedes Punktes P derselben von einer auf Of senkrecht zu errichtenden Richtlinie OH dem n -fachen Radiusvektor Pf gleich ist.

Für die Praxis sind die sphärisch gekrümmten Flächen die wichtigsten; sie mögen daher allein fernerhin betrachtet werden.

Ist (Fig. 62) AP derjenige Kreisbogen, durch dessen Umdrehung um seinen Halbmesser CA als Axe die sphärische brechende Fläche entstanden ist, und S der Licht aussendende Punkt, so schneiden, wie erwähnt worden, alle durch AB gebrochenen Strahlen nur dann die Axe Af in einem einzigen Punkt, wenn SC dem n -fachen Radius gleich ist. Für jede andere Entfernung AS schneidet jeder gebrochene Strahl die Axe in einem anderen Punkt. Wird z. B. der Strahl SP nach f hin gebrochen, und denkt man sich den Bogen AB zugleich mit dem Einfallsstrahl SP um Sf herumgedreht, so beschreibt nicht nur der Einfallsstrahl SP , sondern auch der zu ihm gehörige gebrochene Strahl Pf eine Kegelfläche, und P beschreibt auf der brechenden Fläche einen Kreis. Es werden daher alle diejenigen Strahlen sich in einem einzigen Punkt f der Axe schneiden, welche in den Punkten des von P

beschriebenen Kreises einfallen. Man nennt diesen Kreis einen Ring der brechenden Fläche, und f den Brennpunkt dieses Ringes. Nun läßt sich die brechende Fläche aus lauter solchen Ringen bestehend denken, deren jeder seinen eigenen Brennpunkt hat. Die Brennpunkte der sehr nahe am Scheitel A liegenden Ringe sind einander so nahe, daß man sie als zusammenfallend betrachten kann. Man nennt den gemeinsamen Brennpunkt dieser Ringe den Brennpunkt der Centralstrahlen, und seine Entfernung vom Scheitel A die Brennweite der Centralstrahlen. Für den Fall, daß die einfallenden Strahlen der Axe parallel sind, heißt jener Brennpunkt der Haupt-Brennpunkt, und die Brennweite die Haupt-Brennweite oder Focallänge der Fläche.

Man bezeichne durch $\frac{1}{\mu}$, $-\frac{1}{e}$, $\frac{1}{f}$, $\frac{1}{F}$, $\frac{1}{R}$ beziehlich das Brechungsverhältniß des brechenden Mittels in Bezug auf dasjenige, aus welchem das Licht kommt; die Entfernung des Lichtpunktes vom Scheitel der brechenden Fläche; die zu diesem e gehörige Brennweite der Centralstrahlen; die Haupt-Brennweite; den Krümmungs-Halbmesser der brechenden Fläche. Versteht man ferner, für den Fall, daß die einfallenden Strahlen convergiren, unter $+\frac{1}{e}$ die Entfernung des Convergenzpunktes derselben vom Scheitel der Fläche; nimmt man überdies f und F positiv, wenn die entsprechenden Brennpunkte hinter der Fläche liegen, die Brennpunkte also wahre sind, dagegen negativ, wenn sie vor der Fläche liegen, also virtuell sind; und nimmt man endlich R positiv oder negativ, je nachdem die Fläche der Lichtquelle ihre convexe oder ihre concave Seite zuwendet, so heißen die Gleichungen welche die Brennweiten bestimmen, die Strahlen mögen divergirend oder convergirend einfallen,

$$F = (1 - \mu)R$$

$$f = F + \mu e.$$

Man sieht hieraus, daß, wenn das brechende Mittel das

Licht stärker bricht, als das Mittel, in welchem sich die Einfallsstrahlen befinden, die Haupt-Brennweite stets grösser als der Radius, und daß der Haupt-Brennpunkt bei convexen Flächen ein wahrer, bei concaven ein virtueller ist; ferner, daß bei convexen Flächen die Brennweite divergirender Strahlen grösser, die Brennweite convergirender Strahlen kleiner als die Haupt-Brennweite ist; daß das Umgekehrte bei concaven Flächen gilt; und daß für $e = R$ auch $f = e$ wird, d. h. daß, wenn der Lichtpunkt oder der Convergenzpunkt der Einfallsstrahlen im Krümmungsmittelpunkt liegt, auch der Brennpunkt dort liegt. Dieselben Schlüsse lassen sich unmittelbar aus der geometrischen Betrachtung ableiten, wenn man bedenkt, daß der nach dem Einfallspunkt gezogene Halbmesser zugleich das Einfallslot ist, und daß der Brechungswinkel stets kleiner als der Einfallswinkel ist. Aus $F = (1 - \mu)R$ oder, was dasselbe ist, aus $F : R = 1 - \mu : 1$ folgt, daß man den Haupt-Brennpunkt f (Fig. 62) geometrisch findet aus der Proportion $AC : Af = n - 1 : n$.

Was die Brennweite derjenigen Strahlen betrifft, welche auf die Fläche nicht sehr nahe an dem Scheitel auffallen (wir wollen sie Randstrahlen nennen), so hat man für sie, wenn die Entfernung vom Scheitel nur sehr mäßig ist, und wenn man sie durch $\frac{1}{(F)}$ oder $\frac{1}{(f)}$ bezeichnet, je nachdem die einfallenden Strahlen parallel sind oder nicht,

$$(F) = F + \frac{1}{2}\mu^2(1 - \mu)R^2y^2$$

$$(f) = f + \frac{1}{2}\mu(1 - \mu)(R - e)^2[\mu R - (1 + \mu)e]y^2,$$

wo F und f die Werthe von (F) und (f) für die Centralstrahlen sind, und y die Entfernung des Einfallspunktes von der Axe bedeutet.

Es folgt hieraus, da die beiden Glieder im Ausdrucke für (F) gleiche Zeichen haben, daß die Haupt-Brennweite der Randstrahlen stets kleiner als die der Centralstrahlen ist. Ebenso verhält es sich wegen der Gleichheit des Zeichens der beiden Glieder in (f) bei convexen Flächen 1) für jede Entfernung des Lichtpunktes von der Fläche;

1) für convergirend einfallende Strahlen, wenn $e < \frac{1+\mu}{\mu} R$ ist; bei concaven Flächen 1) für convergirend einfallende Strahlen, 2) wenn die Einfallsstrahlen divergiren und zugleich $e < \frac{1+\mu}{\mu} R$ ist. Im entgegengesetzten Fall (d. h. wenn in den unter (2) genannten Fällen $e > \frac{1+\mu}{\mu} R$ wird) ist der Brennpunkt der Randstrahlen von der brechenden Fläche entfernter als der Brennpunkt der Centralstrahlen. In dem Uebergangspunkt, wo $e = \frac{1+\mu}{\mu} R$ ist, fallen beide Brennpunkte zusammen (dies ist der oben betrachtete Fall, in welchem die Brennlinie zu einem Punkte wird), und von da ab wächst die Differenz der Brennweiten nach beiden Seiten hin.

Die Differenz zwischen der Brennweite der Centralstrahlen und der Brennweite der äußersten Randstrahlen heisst die sphärische Längenabweichung.

Sphärische Seitenabweichung nennt man die Entfernung des Brennpunktes der Centralstrahlen von demjenigen Punkt, in welchem die auf der Axe in dem genannten Brennpunkt errichtete Senkrechte die äußersten Randstrahlen trifft. Ist z. B. (Fig. 64) CP die Axe, o der Brennpunkt der Centralstrahlen, A ein Punkt des größten Ringes der brechenden Fläche, Ap der in A gebrochene (äußerste) Randstrahl, also p der Brennpunkt der äußersten Randstrahlen, so ist po die Längenabweichung, os die Seitenabweichung. Ist die Längenabweichung bekannt, und gleich δ , so findet man die Seitenabweichung aus der Proportion:

$$os:op = Cp:CA,$$

oder für kleinere Werthe von AC (d. i. von y), da alsdann op nur klein ist, und daher Cp durch Co ersetzt werden kann,

$$os:\delta = y:\frac{1}{f}.$$

Es ist also die Seitenabweichung gleich δfy .

Ist CA nur ein kleiner Theil des Radius, so ist der Ausdruck für die Längenabweichung:

$$\frac{\mu^2}{2(1-\mu)} Ry^2,$$

und die Seitenabweichung:

$$\frac{1}{2} \mu^2 R^2 y^3.$$

Brechung durch Linsen.

Linse heisst jede Substanz, welche von zwei sphärischen Flächen begrenzt ist, deren Mittelpunkte in einer Linie liegen. Diese Centrallinie heisst die **Axe der Linse**, die der Lichtquelle zugekehrte Seite ihre **Vorderfläche**, die andere ihre **Hinterfläche**.

Eine Linse heisst **biconvex**, wenn beide Flächen ihre convexen Seiten nach Ausen gekehrt haben, **biconcav**, wenn sie dieselben nach Innen gekehrt haben. Sie heisst **planconvex**, wenn die eine Seite eben ist (man kann solche als sphärisch von unendlich grossem Radius betrachten), und deren andere Seite ihre convexe Seite nach Ausen hat. Sie heisst **planconcav**, wenn sie sich von der vorigen nur dadurch unterscheidet, dass die gekrümmte Fläche ihre convexe Seite nach Innen gekehrt hat. Sie heisst endlich **concavconvex**, wenn die eine Fläche ihre convexe Seite nach Innen hat, die andere nach Ausen. Ist der Halbmesser der erstgenannten Fläche grösser als der Halbmesser der letztgenannten, so nennt man sie auch wohl **Meniscus**. Durchschnitte dieser Linsenformen sind in der oben aufgeführten Reihenfolge in Fig. 63 abgebildet.

Die Entfernung des Lichtpunktes, den wir in der Axe der Linse denken wollen, von dem Scheitel der Vorderfläche heisst die **Objektsweite**. Wir wollen dieselbe durch $-\frac{1}{e}$ bezeichnen, und durch $+\frac{1}{e}$ die Entfernung des (in der Axe befindlichen) **Convergenzpunktes** der einfallenden Strahlen von dem Scheitel der vorderen Fläche, wenn dieselben convergiren. Den **Durchschnittspunkt** der

s der Hinterfläche tretenden gebrochenen Strahlen, oder den Durchschnittspunkt ihrer Verlängerungen nennt man den Brennpunkt, der jedesmaligen Objektweite gehörigen Brennpunkt, also im ersten Falle ein wahrer, im zweiten ein virtueller ist. Die Entfernung desselben von der Hinterfläche ist die Brennweite der Linse.

Aus dem Vorigen ist klar, daß zu jedem Ringe der Oberfläche selbst bei derselben Objektweite eine andere Brennweite gehört. Man unterscheidet daher auch hier eine Brennweite der Centralstrahlen, im Gegensatz zu der Brennweite der Randstrahlen, welche zu dem äußersten Ringe der Vorderfläche gehört.

Die Brennweite der Centralstrahlen, wenn das Licht parallel zur Axe einfällt, heißt die Haupt-Brennweite oder die Focallänge der Linse.

a) Brennweite der Centralstrahlen.

Man bezeichne durch n , $\frac{1}{R'}$, $\frac{1}{R''}$, $\frac{1}{f}$, $\frac{1}{F}$ beziehlich das Brechungsverhältniß der Linsensubstanz in Bezug auf das umgebende Mittel; den Radius der Vorder-; den der Hinterfläche; die Brennweite der Centralstrahlen bei der Objektweite e ; die Focallänge der Linse. Ferner denke man R' und R'' positiv oder negativ, je nachdem die entsprechenden Flächen ihre convexe oder ihre concave Seite der Lichtquelle zugekehrt haben, und f und F positiv oder negativ, je nachdem die entsprechenden Brennweiten hinter oder vor der Linse liegen.

Alsdann sind die Gleichungen, welche f und F bestimmen, wenn die Dicke der Linse so gering ist, daß man sie ganz vernachlässigen kann,

$$F = (n - 1)(R' - R'')$$

$$f = F + e.$$

Bricht die Linsensubstanz das Licht stärker, als das umgebende Mittel, ist also $n > 1$, so ist F positiv, wenn

R' positiv und R'' negativ ist, oder wenn R' und R'' positiv und $R' > R''$ ist, oder wenn R' und R'' negativ, aber $R'' > R'$ ist; ferner wenn $R' = 0$ (die Vorderfläche also eben) und R'' negativ, oder wenn $R'' = 0$ und R' positiv ist. Dies läßt sich in folgende Regel zusammenfassen: Der Haupt-Brennpunkt ist ein wahrer, d. h. er liegt hinter der Linse, wenn dieselbe biconvex, ein Meniscus oder planconvex ist. Man nennt diese Linsen, weil sie die Parallelstrahlen zur Convergenz bringen, Sammellinsen.

In allen andern Fällen wird F negativ. Der Haupt-Brennpunkt ist daher virtuel, wenn die Linse biconcav, planconcav oder concavconvex mit überwiegender Concavität ist. Da sie die Parallelstrahlen durch die Brechung zur Divergenz bringt, so nennt man sie Zerstreuungslinsen.

Kehrt man die Linse so um, daß die Hinterseite zur Vorderseite wird, so geht der Ausdruck für F über in

$$(n - 1)(R'' - R').$$

Da aber alsdann zugleich, wegen der veränderten Lage der Krümmung gegen die Lichtquelle, R' und R'' ihre Zeichen wechseln, so ändert sich dadurch die Focallänge gar nicht.

Jede Linse hat daher gleichsam zwei Haupt-Brennweiten, von denen man die eine die vordere, die andere die hintere nennen kann.

Aus der Gleichung $f = F + e$ sieht man, daß, wenn die Linse eine Sammellinse ist und die Einfallsstrahlen divergiren (also wenn e negativ ist), $f < F$, d. h. die Brennweite größer als die Focallänge ist, und um so größer, je größer e wird, d. h. je mehr sich der Lichtpunkt der Linse nähert.

Wird $e = -F$, d. h. tritt der Lichtpunkt endlich in den vorderen Haupt-Brennpunkt, so wird $f = 0$, d. h. die austretenden Strahlen werden der Axe parallel. Wächst e noch mehr, befindet sich also der Lichtpunkt innerhalb der vorderen Brennweite, so wird f negativ, d. h. der Brennpunkt wird virtuel, und f wächst mit e zugleich, während in-

daß f stets kleiner als e bleibt, also der Brennpunkt weiter von der Linse entfernt bleibt, als der Lichtpunkt.

Fasst man dies zusammen, so läßt sich der Vorgang aussprechen: Wenn sich der Lichtpunkt (das Objekt) aus unendlicher Entfernung der Linse nähert, so entfernt sich der Brennpunkt (das Bild des Objekts) vom Hauptbrennpunkt ab, von der Linse bis ins Unendliche.

Beim Durchgange des Objektes durch den vorderen Haupt-Brennpunkt tritt das Bild in unendlicher Entfernung von der Linse, und nähert sich mit ihm gleichzeitig der Linse, wenn das Objekt vom Haupt-Brennpunkt aus bis zur Linse fortschreitet, wo dann beide zusammenfallen.

Convergiren dagegen die Einfallsstrahlen (d. h. ist e positiv), so bleibt f positiv und wächst mit e zugleich, und zwar so, daß f stets $> F$ ist, d. h. das (virtuelle) Bild breitet sich von der hintern Haupt-Brennweite der Linse zu.

Ist dagegen die Linse eine Zerstreuungslinse, und e negativ, so ist auch f negativ, f und e wachsen gleichzeitig, während $f > e$ und $> F$ bleibt. Bewegt sich also das Objekt aus unendlicher Ferne bis zur Linse, so bewegt sich das Bild von dem vorderen Brennpunkt bis zur Linse. Dagegen e positiv und wächst von 0 bis $-F$, so ist f auch negativ, und nimmt von F bis 0 ab, d. h. nähert sich der Convergenzpunkt der Einfallsstrahlen, aus unendlicher Ferne kommend, dem hinteren Haupt-Brennpunkt, so entfernt sich das (virtuelle) Bild vom vorderen Haupt-Brennpunkt aus von der Linse bis ins Unendliche. Wächst endlich das (positive) e von $-F$ bis ∞ , so wird f positiv und wächst von 0 bis ∞ , d. h. das Bild befindet sich hinter der Linse, und bewegt sich, aus unendlicher Ferne kommend, bis zur Linse, wenn der Convergenzpunkt der Einfallsstrahlen von dem hinteren Haupt-Brennpunkt aus sich zur Linse bewegt.

Für eine planconvexe Linse wird $F = (n-1)R$, für eine planconcave $F = -(n-1)R$, und für eine gleichzeitige Linse, d. h. für eine Linse, deren beide Flächen dieselbe Krümmung haben, wird $F = 2(n-1)R$. Beste-

hen die Linsen aus Glas, für welches $n = 1,5$ ist, so wird demnach die Focallänge, wenn sie planconvex oder planconcav sind, dem doppelten Radius gleich; wenn sie gleichseitig sind, dem Radius selber gleich.

Aus dem Vorigen läßt sich leicht die Brennweite für ein Linsensystem berechnen, d. h. die Brennweite der letzten mehrerer Linsen, die eine gemeinschaftliche Axe haben. Hat man z. B. zwei Linsen, und stehen dieselben um δ von einander ab, so hat man als Objektweite für die zweite Linse $\frac{1}{f} - \delta$ zu nehmen, wo $\frac{1}{f}$ die Brennweite der ersten Linse bedeutet.

Haben die Linsen eine namhafte Dicke, so ändern sich die Werthe von F und f um so mehr, je kleiner die Krümmungsradien und je kleiner die Objektweiten sind. Da nämlich alsdann die gebrochenen Strahlen eine bedeutendere Neigung gegen die Axe haben, so rückt der Fallpunkt auf der hinteren Linsenfläche der Axe namhaft näher, oder entfernt sich von ihr um etwas Namhaftes, so daß die Strahlen nach ihrem Austritt weit früher oder weit später die Axe treffen können. Ja es bleibt in diesem Fall nicht mehr die vordere Brennweite der hinteren gleich.

Die Ausdrücke für die umgekehrten Werthe der Brennweiten einer Linse von der Dicke d sind nämlich

$$F = (F) + \frac{h^2 d}{n - h d}$$

$$f = (F) + \frac{h d (h + e) + e}{n - d (h + e)},$$

wo (F) der Werth von F ist für die Linse, wenn sie unendlich dünn wäre, also $(n - 1)(R' - R'')$, und wo h für $(n - 1)R'$ steht.

Für planconvexe und planconcave Linsen, deren ebene Seite nach vorn liegt, wird allein, weil alsdann $h = 0$ wird, $F = (F)$.

Ist die Linse eine vollkommene Kugel, so wird

$$F = \frac{2(n - 1)}{2 - n} R;$$

ist sie eine Halbkugel mit ebener Vorderseite, so wird

$$F = (n-1)R \quad \text{und} \quad f = F + \frac{ne}{nR-e}R;$$

ist sie eine Halbkugel mit ebener Hinterseite, so wird

$$F = n(n-1)R \quad \text{und} \quad f = F + \frac{n^2eR}{R-e}.$$

Die Focallänge einer Glaskugel, für welche $n = 1,5$ ist, kommt daher dem halben Radius gleich, die einer Halbkugel dem doppelten Radius, wenn die ebene Seite nach vorn liegt, und $\frac{4}{3}$ des Radius, wenn dieselbe nach hinten gekehrt ist.

b) Brennweite der Randstrahlen. Kugelabweichung.

Dass die Brennpunkte der Rand- und Centralstrahlen im Allgemeinen nicht zusammenfallen, ist schon gesagt worden.

Wie bei einer einzigen Fläche, nennt man auch hier die Entfernung der Randstrahlen vom Brennpunkte der Centralstrahlen in der Richtung der Axe die sphärische Längenabweichung, und diese Entfernung in der auf der Axe senkrechten Richtung die sphärische Seitenabweichung. Wie dort, so lässt sich auch hier die Seitenabweichung aus der Längenabweichung und der Oeffnung der Linse berechnen.

Eine Linse ohne sphärische Abweichung heisst aplanatisch.

Mit der Objektsweite ändert sich auch die Abweichung, es kann daher eine Linse nur für eine bestimmte Objektsweite aplanatisch sein. Ueberdies sind nicht alle Linsen zum Aplanatismus fähig, sondern nur solche concavconvexe Linsen, deren Flächenkrümmungen stark von einander abweichen.

Soll nämlich die Abweichung verschwinden können, müssen die Krümmungshalbmesser in einem solchen Verhältnisse stehen, dass die Bedingung

$$\frac{R' + R''}{R' - R''} > \sqrt{2n + 3n^2}$$

erfüllt wird, welches, da $2n + 3n^2$ stets gröfser als 1 ist, nur möglich wird, wenn $R' + R'' > R' - R''$ ist, d. h. wenn R' und R'' zugleich positiv oder zugleich negativ sind und R' und R'' bedeutend von einander verschieden sind.

Aber selbst die des Aplanatismus fähigen Linsen sind nie aplanitisch für parallele Einfallsstrahlen, d. h. für eine grofse Entfernung des Lichtpunktes: vielmehr ist bei allen Linsen die Haupt-Brennweite der Randstrahlen kürzer als die der Centralstrahlen. Doch giebt es ein Krümmungsverhältnifs, bei welchem die Abweichung für parallele Einfallsstrahlen ein Kleinstes wird, nämlich wenn

$$R' : R'' = 2n^2 + n : 2n^2 - n - 4$$

ist. Für Glas, dessen Brechungsverhältnifs 1,5 ist, müssen daher die Krümmungshalbmesser sich wie 1 : -6 verhalten, welches eine biconvexe Linse giebt, deren gewölbtere Seite nach vorn gerichtet sein mufs. Ist die Oeffnung nur mäßig und die Dicke sehr unbedeutend, so ist die Längenabweichung in dem letzten Fall $\frac{15}{14}y^2F$, wo y die halbe Oeffnung und F die Brennweite der Centralstrahlen bedeutet.

Für stärker brechende Substanzen geht die zur kleinsten Abweichung gehörige Krümmung durch das planconcave in das concavconvexe über.

Was die Abweichung für den Fall betrifft, dafs die einfallenden Strahlen der Axe nicht parallel sind, so ist für alle des Aplanatismus unfähige Linsen die Brennweite der Randstrahlen kürzer als die der Centralstrahlen. Für diejenigen concavconvexen Linsen dagegen, welche des Aplanatismus fähig sind, richtet sich die relative Lage der Brennpunkte der Rand- und Centralstrahlen nach der Objektsweite.

Während die Abweichung bei einer einzigen Linse nur in den seltneren Fällen und nur für eine bestimmte Objektsweite sich vernichten läfst, kann man auf unendlich viele Arten für jede Objektsweite die Abweichung durch eine Verbindung zweier Linsen heben. Sind drei Krümmungen

geben, so läßt sich, wenigstens für mäßige Oeffnungen, durch eine schickliche Wahl der vierten Krümmung der planatismus herstellen; und ebenso, wenn zwei Krümmungen und die Vereinigungsweite der Strahlen nach der letzten Brechung (die Brennweite der Doppellinse) gegeben ist, durch eine schickliche Wahl der beiden anderen Krümmungen.

Bei einer einzigen Linse wächst die Abweichung mit der Größe der Oeffnung, also liegen auch bei gegebener Oeffnung die Brennpunkte der zwischen dem Rande und der Mitte auffallenden Strahlen zwischen dem Brennpunkte der Randstrahlen und dem der Centralstrahlen. Ist z. B. Fig. 64) AD eine Linse, P der Brennpunkt der Centralstrahlen, p derjenige der Randstrahlen, so liegen die Brennpunkte der übrigen zwischen A und C einfallenden Strahlen zwischen p und P , und es giebt eine Entfernung BC von der Mitte C , in welcher ein Strahl einfallen muß, wenn er nach der Brechung den Randstrahl Ap in der größtmöglichen Entfernung von der Axe (z. B. in s) schneiden soll. Alsdann gehen sämtliche zwischen C und D auffallende Strahlen nach der Brechung durch die auf P senkrecht errichtete Linie so . Will man daher sämtliche Strahlen in dem möglichst kleinsten Raum auffangen, so muß man einen Schirm in os halten. Dort bildet sich ein heller Kreis, dessen Halbmesser os ist. Man nennt denselben den Abweichungskreis.

Die Rechnung lehrt, daß derselbe, wenigstens bei mäßiger Oeffnung, dem vierten Theil der Seitenabweichung gleich ist.

Da eine Fläche nur dann alle gebrochenen Strahlen nach demselben Punkt hinlenkt, wenn entweder die Fläche sphärisch ist und die einfallenden Strahlen die Richtung des Halbmessers haben, also nach dem Centrum convergiren, oder von demselben aus divergiren, oder wenn die Fläche eine (p. 121) bezeichnete Krümmung hat: so muß man, um eine vollkommen aplanatische Linse zu construiren, die bei drei Krümmungen verbinden.

Ist, z. B. (Fig. 65) ACB die für die gegebene Objektweite nach (p. 121) construirte Krümmung, und f der Vereinigungspunkt der gebrochenen Strahlen, so hat man an f eine sphärische Fläche ADB zu construiren. Die durch ACB auf ADB hingelenkten Strahlen haben alsdann die Richtung des Einfallslotthes und vereinigen sich in f .

Dioptrische Bilder.

Werden von einem Lichtpunkt aus Strahlen auf eine brechende Fläche, oder auf eine Linse, oder auf ein System von Linsen gesendet, so empfängt ein hinter dem Brennpunkt befindliches Auge, wenn keine Abweichung stattfindet, einen Strahlenkegel, dessen Gipfel in dem wahren oder scheinbaren Brennpunkt liegt; man erblickt daher in diesem Brennpunkt ein Bild des Lichtpunktes. Kommt das Licht nicht von einem einzigen Punkte, sondern von einem leuchtenden oder erleuchteten Gegenstande, so erblickt man ein Bild jedes Punktes desselben, und mithin ein Bild des ganzen Gegenstandes.

Ist die brechende Fläche sphärisch, so läßt sich aus dem Vorigen der Ort eines jeden Punktes des Bildes bestimmen, da man jede durch den Krümmungsmittelpunkt gehende Linie als Axe betrachten kann. Das Bild eines Punktes des Objekts liegt daher in der durch denselben und den Krümmungsmittelpunkt gehenden Richtung, und zwar in einer Entfernung von der Fläche, welche durch $f = F + \mu e$ gegeben ist.

Nennt man nun Hauptaxe die zu der Mitte des Objekts gehörige Axe, so ist das Bild aufrecht, wenn die Brennpunkte (Bilder) der oberen Theile des Gegenstandes über der Hauptaxe, d. h. wenn sie diesseit des Centrums liegen, also virtuel sind; dagegen verkehrt, wenn sie unter der Hauptaxe, d. h. jenseit des Centrums liegen, also wahre Brennpunkte sind. Die dioptrischen Bilder sind sonach, wie die katoptrischen, aufrecht, wenn sie virtuelle, verkehrt, wenn sie wahre Bilder sind.

Ueberdies haben beide Arten von Bilder das mit einander gemein, dafs die in einer geraden Linie befindlichen Punkte im Bilde in einer Kegelschnittskrümmung liegen.

Ist die brechende Fläche eine Ebene AB (Fig. 66), kann man dieselbe als eine Kugelfläche von unendlich grossem Halbmesser (für die also $R = 0$ ist) ansehen, und in ein senkrecht über dem Objekt befindliches Auge befinden sich die Richtungen (Axen), welche die Brennpunkte enthalten, auf der brechenden Ebene senkrecht. Wenn das Objekt eine gerade Linie CD ist, so liegen die Bilder von C und D in den auf AB senkrechten Richtungen CE und DH , und man findet die Entfernungen dieser Bilder von AB aus der Formel $f = F + \mu e$, welche in diesen Fall, da wegen $R = 0$ auch $F = 0$ ist, in $f = e$ übergeht. Es werden daher die Bilder von C und D in c und d liegen, da CE und DH gleich $-\frac{1}{e}$ ist, wenn $E = n \cdot EC$ und $dH = ndH$ ist. Das Bild von CD ist mithin eine gerade Linie, aber von anderer Neigung gegen B als das Objekt, indem sich $\operatorname{tg} CIA : \operatorname{tg} cIA = 1 : n$ verhält.

Um den Ort und die Lage des durch Brechung in einer (aplanatischen) Linse erzeugten Bildes eines Gegenstandes durch geometrische Construction zu bestimmen, hat man nur nöthig für jeden Punkt des Objectes die Richtung zweier gebrochener Strahlen zu finden. Der Durchschnittspunkt beider ist alsdann das Bild des betreffenden Punktes.

Zu dem einen wählt man denjenigen Strahl, welcher durch die Brechung seine Richtung nicht ändert.

Soll ein einfallender Strahl dem austretenden parallel, so der Eintrittswinkel dem Austrittswinkel gleich sein, so müssen auch die Winkel innerhalb der Linse (der Brechungswinkel an der ersten Fläche und der Einfallswinkel an der zweiten) gleich sein. Die Normalen (die nach dem Eintritts- und Austrittspunkt gehenden Radien) beider Flächen müssen daher parallel sein.

Es sei nun (Fig. 67 u. 68) AB die brechende Linse, C der Mittelpunkt der vorderen, C_1 der Mittelpunkt der hinteren Fläche, und $Mbeg$ ein durch die Brechung seine Richtung nicht ändernder Strahl. Alsdann muß $\angle ebc = \angle bc_1e$, also $bC \neq eC_1$ sein. Der Punkt d , in welchem be die hintere Fläche der Linse schneidet, heißt der Mittelpunkt der Linse, und hat für jede Richtung der einfallenden Strahlen dieselbe Lage, da $Cd:CC_1 = Cb:Cb - C_1e$ ist, und CC_1 , C_1e und Cb unveränderlich sind. Seine Entfernung od von der vorderen Fläche ist, wenn man die Dicke oo_1 der Linse durch d , den Radius der vorderen Fläche durch r' , den der hinteren durch r'' bezeichnet, da $CC_1 = r' - r'' - d$ ist,

$$od = Cd - Co = \frac{r'd}{r'' - r'} = \frac{R'd}{R' - R''}.$$

Der gebrochene Strahl eg liegt fast genau in der Verlängerung von Mb , wenn die Linse sehr dünn ist, oder wenn Mb nur schwach gegen die Axe geneigt ist, d. h. wenn das Objekt nur klein im Verhältniß zur Entfernung von der Linse ist. Man braucht daher nur in diesen Fällen vom Objektpunkt M durch den Mittelpunkt d der Linse eine Linie zu ziehen, um den gebrochenen Strahl eg zu erhalten.

Zum zweiten gebrochenen Strahl nimmt man den Strahl Ma , welcher der Axe parallel ist, weil seine Richtung nach der Brechung durch den Haupt-Brennpunkt F geht. Ist die Dicke der Linse nur gering im Vergleich mit der Brennweite, so giebt schon die durch den Einfallspunkt a zu dem Brennpunkt F gezogene Linie hinreichend genau die Lage des Strahls an.

Der Durchschnittspunkt m der Linien dg und aF ist alsdann der Ort des Bildes des Punktes M .

Man sieht aus den Figuren, in denen mn das auf diese Weise construirte Bild von MN ist, daß die vor der Linse liegenden (virtuellen) Bilder verkehrt, die hinter derselben liegenden (wahren) Bilder aufrecht sein müssen, und daß sich die Größe des Bildes (in der Linear-Dimension) zu der des Objektes wie die respectiven Entfernungen von der Mitte d verhalten.

Wenn die Linse nicht aplanatisch ist, so entspricht einem Punkte des Objekts nicht ein Punkt, von welchem divergirend die gebrochenen Strahlen ein Bild geben, sondern ein Kreis, nämlich der Abweichungskreis. Es entartet also im Bilde jeder Punkt des Objekts zu einem Kreise aus, durch deren Ueberdeckung das Gesamtbild des Gegenstandes undeutlich wird. Die Deutlichkeit des Bildes hängt folglich von der Grösse der sphärischen Abweichung ab; und man muß daher, wenn man eine Linse zur Erzeugung deutlicher Bilder gebraucht, aplanatische nehmen, oder die Oeffnung so weit beschränken, bis die Störung unmerklich wird.

II. Brechung des zusammengesetzten Lichtes.

Brechung durch Prismen.

Die Ungleichheit der Geschwindigkeit verschiedenfarbiger Strahlen, und die damit verbundene Ungleichheit der Brechungswinkel bei einem und demselben Einfallswinkel wirkt, daß bei weißem Einfallslichte die in demselben vorhandenen, unter sich aber parallelen verschiedenen Farbenstrahlen beim Eintritt in ein Prisma divergiren, und daß diese Divergenz beim Austritt aus demselben noch vermehrt wird, so daß — wenn das Licht von einem einzelnen Punkte her von einer der Kanten des Prismas parallelen Lichtlinie ausgeht — ein durch dasselbe hindurchsehende Auge das spektrale Spektrum erblickt.

Jedem Farbenstrahl entspricht ein anderer Ablenkungswinkel, und der Winkel, welchen die äußersten der aus dem Prisma tretenden divergirenden Strahlen mit einander bilden, d. h. die Ausdehnung des Spektrums, ist nichts anderes, als der Unterschied der Ablenkungswinkel dieser Strahlen. Diese Divergenz oder diese Ausdehnung des Spektrums wird natürlich um so größer, je größer der Unterschied der Brechungsverhältnisse der rothen und vio-

lötten Strahlen wird, d. h. je größer das Zerstreuungsvormögen der Substanz ist.

Legt man ein bestimmtes Prisma zum Grunde, und dreht dasselbe gegen den Lichtpunkt (oder die Lichtlinie), so daß der Einfallswinkel sich stetig ändert, so ändert sich auch die Ausdehnung des Spektrums, und sie erreicht einen kleinsten Werth für einen bestimmten Einfallswinkel, der aber nicht mit demjenigen zusammenfällt, bei welchem die Ablenkung eines homogenen Lichtstrahls ein Kleinstes wird. Ändert man den Einfallswinkel nach der einen oder nach der andern Richtung hin, vorausgesetzt daß die Einfallsebene mit dem Hauptschnitt des Prismas zusammenfällt, so wächst die Ausdehnung des Spektrums ununterbrochen, jedoch so, daß sie an der einen Grenze endlich bleibt, an der andern Grenze das Spektrum eine unbestimmte Länge erhält, nämlich da, wo das gebrochene Licht an der Hinterfläche des Prismas total reflektirt wird, und wo also die einfallenden Strahlen auf derjenigen Seite des Einfallslotes liegen, welche der Kante des Prismas zugekehrt ist.

Der erwähnte Einfallswinkel, bei welchem das Spektrum am kürzesten ist, wenn das Licht im Hauptschnitt einfällt, ist gegeben durch die Gleichung

$$n^2 \sin(i + \alpha') \cos(i + 2\alpha') + \sin \alpha' = 0,$$

wo i den brechenden Winkel des Prismas, und α' den Brechungswinkel an der Vorderfläche bedeutet.

Leitet man die aus einem Prisma tretenden divergirenden Strahlen so durch ein zweites Prisma, daß sie nach ihrem endlichen Austritt parallel werden, so wird das Austrittslicht wiederum weiß, und man sagt, das erste Prisma sei durch das zweite achromatisirt. Zu diesem Zweck muß man das Prisma so wählen, daß das unter dem Austrittswinkel einfallende Licht die Strahlen genau ebenso divergiren macht, wie das erste Prisma unter dem ursprünglichen Einfallswinkel. Dreht man nämlich alsdann die Prismen so, daß ihre Kanten einander gegenüberstehen, so werden die Strahlen um eben so viel gegen die anderen zurückgelenkt, als sie durch das erste Prisma vorgelenkt

waren. Um sich dies klar zu machen, denke man sich ABC (Fig. 69) als das erste, abc als das zweite Prisma, Sd als einfallenden Strahl, welcher sich in d so theilt, daß einer der Farbenstrahlen nach e , ein anderer nach f hin gebrochen wird, und daß nach der zweiten Brechung der erste Strahl die Richtung eg , der zweite die Richtung fh annimmt. Der Divergenzwinkel, welcher die Länge des Spektrums bestimmt, wenn der eine der beiden Strahlen dem äußersten Roth, der andere dem äußersten Violett entspricht, ist alsdann glh .

Tritt nun der Strahl eg nach dem Durchgange durch das Prisma abc in der Richtung ks' aus, und hat dasselbe die Eigenschaft, daß die beiden betrachteten Farbenstrahlen, wenn sie unter dem Winkel $s'kb$ auffallend, nach dem Austritt unter demselben Winkel glh divergiren, so müssen die Strahlen eg und fh , die unter diesem Divergenzwinkel auffallen, parallel (nach is und ks') austreten.

Daß dies geschieht, wenn beide Prismen aus derselben Substanz bestehen, bei A und a gleiche brechende Winkel haben, und $AC \neq ca$ ist, und zwar für alle Farbenstrahlen, ist (Bd. I, p. 167) erörtert worden. In diesem Falle sind indess die austretenden Strahlen is und ks' mit Sd parallel, die Richtung der Strahlen wird also nicht geändert. Soll nicht bloß das Prisma ABC achromatisirt, sondern sollen auch die Strahlen abgelenkt werden, so kann man dies 1) dadurch erreichen, daß man den brechenden Winkel bei a ändert, und zugleich ac gegen AC so neigt, daß der Divergenzwinkel glh für beide Prismen gleich wird. Daß dies möglich ist, geht aus der obigen Bemerkung hervor, daß man durch Aenderung des Einfallswinkels dem Spektrum jede beliebige Länge geben kann. 2) Läßt sich der mit Strahlenablenkung verbundene Achromatismus dadurch erreichen, daß man das zweite Prisma aus einer andern Substanz nimmt. Man kann hierbei die Flächen AC und ac parallel lassen, und hat alsdann nur den brechenden Winkel bei a schicklich zu ändern. Ist das Zerstreungsvermögen des zweiten Prismas

größer als das des ersten (besteht also z. B. ABC aus Kronglas und abc aus Flintglas), so würde für $A = a$, das Spektrum von abc größer als das von ABC werden; man muß daher alsdann $a < A$ nehmen; man muß dagegen $A > a$ nehmen, wenn ABC das Licht stärker zerstreut als abc .

Sind die brechenden Winkel nur klein, und läßt man das Licht unter dem Winkel der kleinsten Ablenkung einfallen, so achromatisiren sich die Prismen, wenn sich die brechenden Winkel umgekehrt wie die Unterschiede der Brechungsverhältnisse verhalten, d. h. wenn die Brechungsverhältnisse der beiden betrachteten Farbenstrahlen n und $n + \delta n$ für das erste, und n' und $n' + \delta n'$ für das zweite Prisma vorstellen, wie $\delta n' : \delta n$.

Man sieht hieraus, daß sowohl wenn die Prismen von derselben Substanz, als wenn sie von verschiedenen Substanzen genommen werden, nur zwei Farbenstrahlen parallel austreten, und daß daher das Austrittslicht nicht ganz ungefärbt bleibt.

Sollten nämlich sämtliche Strahlen parallel austreten, sollte der Achromatismus also vollkommen sein, so müßten unter den gegebenen Umständen in beiden Prismen alle Strahlen gleich stark divergiren, die Farben in beiden Spektren müßten also genau gleich vertheilt sein — ein Umstand, welcher bei keinem Paar bekannter Substanzen stattfindet.

Um daher das Austrittslicht möglichst frei von Farben zu machen, muß man diejenigen beiden Strahlen zum parallelen Austritt bringen, welche das lebhafteste Licht geben, und zugleich im Spektrum möglichst weit von einander abstehen. Man wählt dazu das an Orange grenzende Roth und das intensivste Blau, oder die den Fraunhoferschen Linien D und F entsprechenden Farben. Die benachbarten (hellen) Farben treten alsdann gleichfalls nahe parallel aus, und stören wenig oder gar nicht, während die übrigen bleibenden Farben Grün und ein schwaches Purpur geben. Eine solche Verbindung von zwei Prismen giebt ein sehr kurzes Spektrum, dessen weiße Mitte an der einen Seite

der anderen röthlich gefärbt ist. Man nennt dies **secundäres Spektrum**.

bindet man mehrere Prismen mit einander, so lassen sich so viel Strahlen zum vollkommenen **Parallelismus** als man Prismen anwendet. Zu den bei drei Prismen bringenden Farben nimmt man am bequemsten Strahlen **C, E und G**. Das durch solche Prismen-
ung erzeugte Spektrum nennt man **tertiär**.

Newton hat das secundäre Spektrum für eine große Anzahl von Substanzen untersucht, und diese letzteren in einer Tabelle zusammengestellt, daß das Grün des secundären Spektrums je zweier um so stärker ist, je weiter sie in der Reihe von einander entfernt stehen. Das Verzeichniß ist folgendes:

Phosphorsäure.	24) Boraxglas.
Phosphorsäure.	25) Aether.
Flüchtige Säure.	26) Alkohol.
Phosphorige Säure.	27) Arabisches Gummi.
Phosphorwasserstoffsäure.	28) Kronglas.
Wasser.	29) Mandelöl.
	30) Rochellersalz.
Reines Eiweiß.	31) Wachholdergummi.
Ammoniakkrystall.	32) Steinsalz.
Salpetersäure.	33) Kalkspath.
Essigsäure.	34) Bernsteinöl.
Salzsaure.	35) Wachholderöl.
Salpetrige Säure.	36) Spermacetöl.
Salzsaure.	37) Rübsöl.
Phosphorsäure.	38) Olivenöl.
Salzsaure.	39) Zirkon.
Ammoniakspath.	40) Flintglas.
Reiner Topas.	41) Rhodiumöl.
Ammoniak.	42) Rosmarinöl.
Ammoniak.	43) Bockshornöl.
Ammoniak.	44) Copaivabalsam.
Ammoniak.	45) Nufsöl.
Ammoniak.	46) Sebenbaumöl.

- | | |
|--------------------|-------------------------------|
| 47) Rautenöl. | 68) Salbeiöl. |
| 48) Buchelöl. | 69) Terpenthinöl. |
| 49) Salpeter. | 70) Canadabalsam. |
| 50) Diamant. | 71) Lavendelöl. |
| 51) Harz | 72) Salzsäures Antimon. |
| 52) Copalgummi. | 73) Gewürznelkenöl. |
| 53) Castorfett. | 74) Fenchelsamenöl. |
| 54) Camillenöl. | 75) Rothes Glas. |
| 55) Dillsamenöl. | 76) Orangefarbenes Glas. |
| 56) Wermuth. | 77) Opalfarbenes Glas. |
| 57) Majoranöl. | 78) Geschmolzener Bleizucker. |
| 58) Bergamotöl. | 79) Ambra. |
| 59) Pfeffermünzöl. | 80) Sassafrasöl. |
| 60) Thymianöl. | 81) Kümmelöl. |
| 61) Muscatnufsöl. | 82) Anissamenöl. |
| 62) Limoniöl. | 83) Bittermandelöl. |
| 63) Bernstein. | 84) Kohlensäures Blei. |
| 64) Frauenmünzöl. | 85) Tolubalsam. |
| 65) Hyssopöl. | 86) Schwefelalkohol. |
| 66) Mohnöl. | 87) Schwefel. |
| 67) Flohkrautöl. | 88) Ricinusöl. |

Chromatische Abweichung sphärischer Linsen.

Da die Brennweite einer Linse von dem Brechungsverhältniß abhängt, so hat jede Farbe ihren eigenen Brennpunkt, und da die brechbarsten Strahlen am stärksten abgelenkt werden, d. h. da die brechbarsten Strahlen nach der Brechung mit den einfallenden die größten Winkel bilden, so ist die Brennweite der violetten Strahlen im Allgemeinen kürzer als die der rothen. Es muß dies nämlich dann stattfinden, wenn der Punkt, von welchem die Einfallsstrahlen aus convergiren, oder gegen den sie convergiren, und die Brennpunkte auf verschiedenen Seiten der Linse liegen, oder, falls sie auf derselben Seite liegen, wenn die Objektweite größer ist als die Brennweite. Dagegen wird die Brennweite der rothen Strahlen die kürzere, wenn in

im letzteren Falle die Objektweite kleiner ist als die Brennweite, d. h. wenn bei Sammellinsen das Objekt innerhalb der vorderen Haupt-Brennweite sich befindet, und in Zerstreuungslinsen, wenn die Einfallsstrahlen gegen einen Punkt hinter der Linse convergiren, welcher innerhalb der Haupt-Brennweite liegt. Hält man daher, im Falle der Brennpunkt ein wahrer ist, einen Schirm in die Brennweite der mittleren Strahlen, so erscheint im ersten Falle ein Kreis mit rothem Rande, im zweiten Falle ein Kreis mit blauem Rande.

Dasselbe, was man in Bezug auf die Rand- und Centralstrahlen sphärische Längen- und Seiten-Abweichung nennt, heisst in Bezug auf die blauen und rothen Strahlen chromatische Längen- und Seiten-Abweichung; und es giebt ebenso zwischen dem Brennpunkt der äusseren rothen Strahlen und dem der äussersten violetten einen Kreis der kleinsten (chromatischen) Abweichung, wie es zwischen dem Brennpunkt der Centralstrahlen und der äusseren Randstrahlen einen Kreis der kleinsten (sphärischen) Abweichung giebt. Wenn F der umgekehrte Werth der Objectallänge, f der umgekehrte Werth der Vereinigungsweite der gebrochenen Strahlen, und θ das Zerstreuungsverhältniss $\frac{\delta n}{n-1}$ ist, und wenn man die Linse als sehr dünn voraussetzt, so ist die chromatische Längenabweichung der Centralstrahlen:

$$F\theta$$

$$\frac{f^2}{f^2}$$

Verbindet man zwei Linsen so, dass die chromatische Abweichung der einen durch die andere vernichtet wird, sagt man, jene sei durch diese achromatisirt.

Neunt man den leuchtenden Punkt S , und den Vereinigungspunkt der Strahlen nach dem Durchgange durch beide Linsen p , so wird ein solcher Achromatismus hergestellt, wenn die verschiedenfarbigen Brennpunkte der ersten Linse gedeckt werden würden von den ebenso gegebenen Brennpunkten der zweiten Linse, im Falle das Licht

auf dieselbe von p aus fiele. Sind z. B. AB und CD (Fig. 70) die beiden Linsen, und v der Brennpunkt der violetten, r der Brennpunkt der rothen Strahlen nach der Brechung durch AB ; ist ferner r' der Brennpunkt der rothen Strahlen nach der Brechung durch AB und CD ; und würden wenn von r' aus weisses Licht auf CD fiele, die rothen Strahlen nach r , die violetten nach v gebrochen, so müssen umgekehrt, wenn das Licht von S ausgeht, die genannten Strahlen nach dem Durchgang durch die Doppel linse eine gemeinsame Richtung annehmen. Denn wenn das von r' ausgehende Licht nach der Brechung durch CD seinen Brennpunkt in r oder v hat, so muss auch das von r oder v ausgehende Licht seinen Brennpunkt in r' haben.

Zum Achromatismus ist daher nur nöthig, dass die erste Linse für die Objektweite Sm dieselbe chromatische Abweichung, oder, genauer gesagt, dieselbe Brennpunktslage hat, als die zweite Linse für irgend eine Objektweite m' .

Nun ist aber 1) bei constanter Focallänge die chromatische Abweichung um so gröfser, je gröfser die Brennweite (die Vereinigungsweite der gebrochenen Strahlen) ist, weil die von einem und demselben Einfallsstrahl herrührenden gebrochenen Farbenstrahlen vermöge ihrer Divergenz die Axe in Punkten schneiden, welche von einander um so entfernter liegen, je später sie dieselbe treffen. — 2) Ist bei constanter Objektweite die Abweichung um so gröfser, je kürzer die Focallänge ist, weil in diesem Fall die Divergenz der Farbenstrahlen wegen ihrer gröfseren Ablenkung bedeutender wird.

Man kann daher den Achromatismus entweder dadurch herstellen, dass man die zweite Linse CD in eine solche Entfernung von AB bringt, dass für die Objektweite m die Abweichungen beider Linsen zusammenfallen; oder, wenn man der Linse CD eine bestimmte Stellung geben (sie z. B. so nahe als möglich an AB heranrücken) will, dadurch, dass man die Brennweite so ändert, dass die Abweichungen zusammenfallen.

Was den ersten Fall betrifft, so erhellt, dass bei ge-

bener Substanz nicht immer eine achromatisirende Linse möglich ist, da zugleich die Bedingung hinzutritt, daß die zweite Linse hinter die erste zu stehen kommen muß. Die zum Achromatismus der Centralstrahlen nöthige Entfernung der Linsen ist, wenn dieselben sehr dünn sind,

$$\frac{1}{F} \left(1 - \sqrt{-\frac{\theta'}{\theta''} \frac{F}{F'}} \right),$$

wo F und F' beziehlich die reciproken Focallängen der beiden Linsen, und θ' und θ'' deren Zerstreuungsverhältnisse bezeichnen.

Was den zweiten Fall betrifft, so ist die Gleichung, welche die zum Achromatismus erforderliche Focallänge der zweiten Linse bestimmt, vorausgesetzt, daß beide Linsen sehr dünn sind, sich berühren, und nur die Centralstrahlen berücksichtigt werden,

$$F' = -\frac{\theta'}{\theta''} F.$$

Aus beiden Ausdrücken geht hervor, daß F und F' verschiedene Zeichen haben müssen, d. h. daß die eine Linse eine Sammellinse, die andere eine Zerstreuungslinse sein muß.

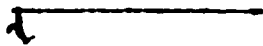
Die letzte Bedingung läßt sich auch unmittelbar aus der Figur erschließen, da im entgegengesetzten Fall der Brennpunkt auf den violetten, und der violette auf den rothen fallen würde.

Da ferner aus dem Gesagten hervorgeht, daß der Achromatismus nicht von den Krümmungen, sondern nur von den Focallängen abhängt, so kann die Bedingung des Achromatismus nie mit der Bedingung des Aplanatismus, welcher nur von den Krümmungen abhängt, in Widerspruch gerathen, und es kann daher jede achromatische Doppellinse auch aplanatisch gemacht werden.

Wie bei zwei achromatischen Prismen, läßt sich auch durch zwei Linsen die chromatische Abweichung nur für zwei Farbenstrahlen vernichten, und man wählt daher hier, wie dort, die beiden störendsten aus. Die Anwendung

mehrerer Linsen macht indeß auch die Berücksichtigung mehrerer Farben möglich.

Was die achromatische Abweichung der Randstrahlen betrifft, so ist dieselbe in aplanatischen Verbindungen nur gering, da die Abweichungen in diesem Fall nach derselben Richtung hin geschehen.



Zweite Abtheilung.

Analytische Entwicklung der katoptrischen und dioptrischen Erscheinungen.



A. *Katoptrik.*

Da für die Anwendung derjenige Fall allein von Wichtigkeit ist, in welchem die reflektirende Fläche eine Umdrehungsfläche ist, so möge derselbe allein hier erörtert werden.

Werden von einem leuchtenden Punkt, welcher in der Umdrehungsaxe liegt, Lichtstrahlen auf den Spiegel gesendet, so schneiden die reflektirten Strahlen oder ihre Verlängerungen die Axe in Punkten, welche im Allgemeinen nicht zusammenfallen. Nur diejenigen Strahlen, welche auf Punkte des Spiegels fallen, die in einer auf der Axe senkrechten Ebene liegen, treffen, wie wir gesehen haben, nach der Reflexion unter jeder Bedingung in einem in der Axe liegenden Punkt zusammen, nämlich in dem Brennpunkte desjenigen reflektirenden Kreises des Spiegels, welcher von den betreffenden Einfallspunkten gebildet wird.

Die Kenntniß der Lage dieser Brennpunkte für die verschiedenen Ringe, aus denen man sich den Spiegel bestehend denken kann, führt auf die Kenntniß der Vertheilung des reflektirten Lichtes, also auf die Lage der etwaigen Bilder, auf die Brennfläche, u. s. w.

Bestimmung der Lage der von Spiegeln reflektirten Strahlen. Brennpunkte.

Da die Lage der einfallenden und reflektirten Strahlen gegen die Axe dieselbe ist in allen durch die Axe gegebenen Ebenen, so ist nur nöthig, den Vorgang in einer dieser Ebenen zu betrachten.

Sind z. B. ξ , η die Coordinaten des reflektirenden Punktes, a und a' beziehlich die Abscissen der Durchschnittspunkte des einfallenden und reflektirten Strahls mit der Axe, und φ , φ' die Winkel, welche diese Strahlen mit der Umdrehungsaxe, welche zugleich die Axe der x sei, bilden, so ist die Gleichung des einfallenden Strahls

$$1) \quad y - \eta = \tan \varphi (x - \xi),$$

die des reflektirten:

$$2) \quad y - \eta = \tan \varphi' (x - \xi),$$

während $\tan \varphi = \frac{\eta}{\xi - a}$, $\tan \varphi' = \frac{\eta}{\xi - a'}$ ist.

Ist also außer dem Einfallspunkt (ξ, η) a gegeben, ist die Lage beider Strahlen bestimmt, sobald man a' kennt, was dasselbe ist, die Entfernung ihrer beiden Durchschnittspunkte mit der Axe, $a' - a$, kennt. Diese Differenz leitet sich leicht aus dem Reflexionsgesetz.

Es sei AB (Fig. 71) der Durchschnitt der reflektirenden Fläche mit der Einfalls-Ebene (die Erzeugungscurve), AM der einfallende Strahl, MT die Tangente an M , MC Normale, Ms' der reflektirte Strahl, s der Durchschnittspunkt seiner Richtung mit der Axe OC , und O der Ursprung der Coordinaten. Alsdann ist $OP = \xi$, $PM = \eta$, $OM = a$, $Os = a'$, $\angle MSC = \varphi$, $\angle MsC = \varphi'$; ferner ist wegen $SMD = DMs'$) $SMT = sMT$, und

$$Ss = a' - a = SP - sP = \xi - a - sP,$$

während $sP = MP \tan PMs = \eta \tan (TMP - TMs)$ ist, so man hat wegen $TMs = MTP - \varphi$, und $TMP = 90^\circ - MTP$,

$$a' - a = \xi - a - \eta \tan (90^\circ - 2MTP + \varphi).$$

Da ferner $\text{tang } MTP = \frac{\partial \eta}{\partial \xi}$ und $\text{tang } \varphi = \frac{\eta}{\xi - a}$ ist, so ergibt sich, wenn man $\frac{\partial \eta}{\partial \xi} = p$ setzt,

$$3) \quad a' - a = \xi - a - \eta \cot g \left[2 \text{arc}(tg = p) - \text{arc} \left(tg = \frac{\eta}{\xi - a} \right) \right].$$

Dieser Ausdruck wird noch einfacher, wenn man bedenkt, daß $2 \text{arc}(tg = p) = \text{arc} \left(tg = \frac{2p}{1 - p^2} \right)$, und demnach, b für $\frac{\eta}{\xi - a}$ setzend,

$$\text{arc}(tg p) - \text{arc}(tg b) = \text{arc} \left(tg \frac{2p - (1 - p^2)b}{(1 - p^2) + 2pb} \right) \text{ ist.}$$

Die Gleichung (3) geht alsdann über in:

$$a' - a = \xi - a - \eta \frac{1 - p^2 + 2pb}{2p - (1 - p^2)b},$$

wofür sich schreiben läßt:

$$1. \quad a' - a = 2 \frac{(\xi - a + p\eta)(p\xi + pa - \eta)}{2p(\xi - a) - (1 - p^2)\eta}.$$

Insofern $PMs = 90^\circ - 2MTP + \varphi$ ist, ergibt sich $\varphi' = MsT = 2 \text{arc}(tg p - \varphi)$ und mithin

$$4) \quad tg \varphi' = \frac{2p(\xi - a) - (1 - p^2)\eta}{(1 - p^2)(\xi - a) + 2p\eta}.$$

Ist der leuchtende Punkt sehr entfernt, und der einfallende Strahl der Axe parallel, so daß $a = -\infty$ und $\varphi = 0$ wird, so erhält man

$$5) \quad tg \varphi' = \frac{2p}{1 - p^2}, \quad a' = \xi - \eta \frac{1 - p^2}{2p}.$$

Die Entfernung a' ist zugleich die Entfernung des Brennpunktes desjenigen reflektirenden Kreises, dessen Abscisse ξ ist.

Aus dem Vorstehenden ergibt sich sogleich der Vereinigungspunkt der von einem ebenen Spiegel reflektirten Strahlen. Steht die Ebene des Spiegels senkrecht auf der

so wird für sie $\xi = a$, $p = \infty$, also

$$a' = \frac{2\xi\eta}{\eta} = 2\xi = 2a.$$

Der Durchschnittspunkt des reflektirten Strahls mit der x -Achse ist also unabhängig von η , mithin für jede Richtung des Einfallsstrahls derselbe, und zwar vom leuchtenden Punkte doppelt so weit entfernt, wie vom Spiegel.

Für gekrümmte Flächen ändert sich a' im Allgemeinen mit ξ , und die Brennpunkte der successiv auf einander folgenden reflektirenden Kreise liegen in der Axe hinter einander. Es läßt sich aber die Frage stellen, welche Krümmung die Fläche haben muß, wenn für eine bestimmte Lage a des leuchtenden Punktes sämtliche Brennpunkte zusammenfallen, d. h. wenn a' constant bleiben soll.

Setzen wir zu diesem Zweck den Ausdruck für $a' - a$ (L) einer Constanten $2C$ gleich, und wählen den Anfangspunkt der Coordinaten so, daß $a = C$ wird, so erhält man

$$6) \quad p(\xi^2 - \eta^2 - C^2) = (1 - p^2)\xi\eta.$$

Führt man einen neuen Veränderlichen z so ein, daß $\eta = xz$ wird, und multiplicirt mit y , so kommt:

$$\xi z(\xi^2 - \eta^2 - C^2) = \xi\eta^2 - \xi^3 z^2,$$

$$\eta^2 = \frac{z\xi^2 - C^2 z + z^2 \xi^2}{1 + z} = z\xi^2 - C^2 \frac{z}{1 + z},$$

hieraus, wenn man differenzirt,

$$2\eta\partial\eta = 2\xi z\partial\xi + \xi^2\partial z - C^2\partial\left(\frac{z}{1+z}\right)$$

oder, da $\eta\partial\eta = p\eta\partial\xi = \xi z\partial\xi$ ist,

$$\left(\xi^2 - \frac{C^2}{(1+z)^2}\right)\partial z = 0.$$

oder der zweite Faktor $\partial z = 0$ giebt eine Lösung *), nämlich $z = c$ (Const.). Setzt man für z wiederum seinen

*) Der erste Faktor liefert nämlich $\xi = \pm \frac{C}{1+z}$, d. h. $\xi + p\eta = C$, wenn man p mittelst (6) eliminirt, $\eta^2 + (\xi - C)^2 = 0$, welche Gleichung keine reelle Werthe für η liefert.

Werth $\frac{p\eta}{\xi}$ und integrirt, so ergibt sich die allgemeine Gleichung für die Kegelschnitte:

$$\eta^2 = c(\xi^2 - A),$$

wo A die durch die Integration eingehende neue Constante ist.

Es sind also die Umdrehungsflächen der zweiten Ordnung die einzigen, welche die Eigenschaft besitzen, sämtliche Strahlen für eine bestimmte Entfernung des lichtsendenden Punktes in einen Punkt zu vereinigen.

Ist der Spiegel sphärisch, die Gleichung des Erzeugungskreises $r^2 = (\xi - b)^2 + \eta^2$, und mithin $p = -\frac{\xi - b}{\eta}$,

$1 - p^2 = \frac{2\eta^2 - r^2}{\eta^2}$, so erhält man aus (I.) für die Distanz

des Brennpunktes, wenn man die Abscissen vom strahlenden Punkt an zählt, also $a = 0$ setzt,

$$a' = \frac{2b[r^2 + b(\xi - b)]}{r^2 + 2b(\xi - b)}.$$

Hieraus findet sich sogleich die Brennweite, d. h. die Entfernung des Brennpunktes vom Krümmungscentrum des Spiegels (welche durch q bezeichnet sei)

$$7) \quad q = a' - b = \frac{br^2}{r^2 + 2b(\xi - b)}.$$

Da a' und b nach der Richtung hin gerechnet sind, welche vom leuchtenden Punkt aus nach dem Spiegel hin geht, so liegt der Brennpunkt vor dem Spiegel, und ist demnach ein wahrer Brennpunkt, wenn q negativ ist (also bei concaven Spiegeln); er liegt dagegen hinter dem Spiegel (und ist demnach virtuel), wenn q positiv wird (also bei convexen Spiegeln).

Man ersieht sogleich aus (7), daß q bei solchen Änderungen von ξ wenig variirt, bei welchen $\xi - b$ im Vergleich mit r sehr klein ist — ein Umstand, welcher für diejenigen Strahlen eintritt, welche mit der Axe nur sehr kleine Winkel bilden (für die Centralstrahlen). Da für das Centrum $\xi + b = r$ wird, wenn man r positiv oder

negativ nimmt, je nachdem der Spiegel concav oder convex ist, so liefert die Gleichung (7) für die gemeinsame Brennweite dieser Centralstrahlen

$$8) \quad q = \frac{br}{r+2b} = \frac{1}{2}r - \frac{(\frac{1}{2}r)^2}{b + \frac{1}{2}r}.$$

Die Entfernung dieses Brennpunktes von der Mitte des Krümmungshalbmessers r ist daher $\frac{(\frac{1}{2}r)^2}{b + \frac{1}{2}r}$, also um so geringer, je größer b , d. h. je entfernter der leuchtende Punkt ist. Die Brennweite ist der Hälfte des Krümmungshalbmessers genau gleich, wenn $b = \infty$ ist, die Strahlen also parallel auffallen (Haupt-Brennweite). Ist r positiv, also der Spiegel concav, so ist, wie man aus (8) sieht, q nur dann $> \frac{1}{2}r$, wenn b negativ und $> \frac{1}{2}r$ ist, d. h. wenn der leuchtende Punkt zwischen dem Spiegel und dem Haupt-Brennpunkt liegt. Ist r negativ, also der Spiegel convex, so ist q stets $> \frac{1}{2}r$, da stets $b > -\frac{1}{2}r$ ist.

Ist (Fig. 72) NAM ein sphärischer Spiegel, C dessen Krümmungsmittelpunkt, SM ein einfallender, Ms der reflektirte Strahl und $Cf = fA = \frac{1}{2}r$, so ist $Sf = b + \frac{1}{2}r$, $sf = \frac{1}{2}r - q$, und es folgt aus (8) die Proportion:

$$Sf : Cf = Cf : sf.$$

Ebenso ergibt sich, wenn der Spiegel convex, SM' der einfallende, $M's'$ der reflektirte Strahl, und $Cf' = \frac{1}{2}r$ ist, $Sf' : Cf' = Cf' : s'f'$.

Sphärische Aberration.

Nennt man q die Brennweite derjenigen Strahlen, welche am Rande des Spiegels auffallen, und f die der Centralstrahlen, so hat man für ihre Differenz (Longitudinal-Aberration):

$$9) \quad q - f = \frac{br^2}{r^2 + 2b(\xi - b)} - \frac{br}{r + 2b}.$$

Wenn das den Spiegel bildende Kugelsegment nur wenige Grade umfaßt, so daß die Ordinate der äußersten (Rand-) Strahlen, welche durch η_1 bezeichnet sein möge,

mit dem Krümmungshalbmesser verglichen, nur klein ist, so ist auch $q - f$ nicht sehr bedeutend, und man erhält dafür einen genäherten Werth, wenn man für $\xi - b$, oder was dasselbe ist, für $(r^2 - \eta_1^2)^{\frac{1}{2}}$, $r - \frac{\eta_1^2}{2r}$ setzt. Dadurch erhält man

$$q - f = \frac{br^2}{2br + r^2 - \frac{b\eta_1^2}{r}} - \frac{br}{2b + r} = \frac{b^2\eta_1^2}{r(2b + r)^2},$$

oder wenn man für b die Haupt-Brenntweite (von der Spiegelfläche an gerechnet) $f = \frac{r(b + r)}{2b + r}$ einführt,

$$q - f = \frac{(r - f)^2 \eta_1^2}{r^3}.$$

Für parallele Einfallsstrahlen wird $q - f = \frac{\eta_1^2}{4r}$.

Ist (Fig. 73) SP einer der auf den Spiegel PAP_1 fallenden von S ausgehenden Randstrahlen, und Pg seine Richtung nach der Reflexion; ferner CQ einer der Centralstrahlen, welcher nach der Reflexion die Richtung Qf annehme, so ist die Senkrechte fg die Lateral-Aberration.

Man hat unmittelbar $fg = fs \cdot \frac{PM}{Ms} = \frac{(q - f)\eta_1}{Ms}$, während $Ms = CM - Cs = (\xi - b) - q$ ist. Setzt man für q seinen Werth aus (7), und für $q - f$ seinen Werth aus (9), so erhält man

$$10) \quad fg = \frac{2b^2 r \eta_1}{2b + r} \cdot \frac{b - \xi + r}{r^2(\xi + 2b) + 2b(\xi - b)^2},$$

und näherungsweise für kleine Werthe von η_1 ,

$$11) \quad fg = \frac{b^2 \eta_1^3}{r^2(r + b)(r + 2b)},$$

welcher Ausdruck für parallele Einfallsstrahlen übergeht in

$$12) \quad fg = \frac{\eta_1^3}{2r^2}.$$

Bestimmung der Brennfläche.

Betrachten wir wiederum zuerst die Curve, welche durch die Durchschnittspunkte der von der Erzeugungscurve reflektirten Strahlen gebildet wird.

Die Gleichung des von einem Punkte (ξ, η) dieser Curve reflektirten Strahls ist

$$13) \quad y - \eta = A(x - \xi);$$

die Gleichung desjenigen Strahls, welcher vom nächst folgenden Punkt $(\xi + \partial\xi, \eta + \partial\eta)$ reflektirt wird,

$$y - (\eta + \partial\eta) = (A + \partial A)[x - (\xi + \partial\xi)].$$

Die Verbindung dieser beiden Gleichungen, oder, was noch bequemer ist, die Verbindung der ersten Gleichung (13) mit der durch Subtraction aus beiden entstehenden

$$14) \quad -\partial\eta = (x - \xi)\partial A - A\partial\xi$$

gibt die Coordinaten des Durchschnittspunktes (x, y) , nämlich

$$15) \quad x = \xi + \frac{A - p}{\partial A} \partial\xi, \quad y = \eta + A \frac{A - p}{\partial A} \partial\xi,$$

aus denen sich die Gleichung der aus sämtlichen Durchschnittspunkten gebildeten Curve (der Brennlinie) ergibt, wenn man für A seinen Werth $\tan\varphi'$ aus (4) setzt, und ξ und η mittelst der Gleichung der Spiegelcurve eliminirt. Diese Brennlinie ist die Erzeugungscurve der Brennfläche.

Gehen sämtliche Strahlen von einem Punkt der Axe aus, so daß a constant ist, so erhält man, wenn man der

Einfachheit wegen $a = 0$ und $\frac{\partial p}{\partial x} = q$ setzt,

$$A = \frac{2p\xi - (1 - p^2)\eta}{2p\eta + (1 - p^2)\xi}, \quad A - p = \frac{(1 + p^2)(p\xi - \eta)}{2p\eta + (1 - p^2)\xi},$$

$$\frac{\partial A}{\partial \xi} = (1 + p^2) \frac{(1 + p^2)(\eta - p\xi) + 2q(\xi^2 + \eta^2)}{[2p\eta + (1 - p^2)\xi]^2},$$

so, wenn man $\xi^2 + \eta^2 = r_1^2$ setzt,

$$16) \quad \begin{cases} x = 2 \frac{p(p\xi - \eta)^2 - qr_1^2 \xi}{(1 + p^2)(p\xi - \eta) - 2qr_1^2}, \\ y = 2 \frac{(p\xi - \eta)^2 + qr_1^2 \eta}{(1 + p^2)(\eta - p\xi) + 2qr_1^2}. \end{cases}$$

Ist der leuchtende Punkt sehr entfernt, sind die auf fallenden Strahlen also parallel, so erhält man aus (5)

$$A = \frac{2p}{1-p^2}, \quad A-p = \frac{p(1+p^2)}{1-p^2}, \quad \frac{\partial A}{\partial \xi} = \frac{2q(1+p^2)}{(1-p^2)^2},$$

$$17) \quad x = \xi + \frac{p(1-p^2)}{2q}, \quad y = \eta + \frac{p^2}{q}.$$

Kommen die einfallenden Strahlen nicht aus einem Punkt, sondern sind sie etwa selbst von einer Umdrehungsfläche reflektirt, deren Umdrehungsaxe mit derjenigen der neuen reflektirenden Fläche zusammenfällt, so läßt sich die Brennfläche folgendermaßen bestimmen.

Die von den Durchschnittspunkten der einfallenden Strahlen gebildete Fläche, deren Erzeugungscurve durch die Gleichung $y_1 = \varphi(x_1)$ gegeben sei, ist alsdann die Brennfläche der ersten reflektirenden Fläche, und die Gleichung der Einfallsstrahlen daher, da dieselben die Curve $y_1 = \varphi(x_1)$ berühren,

$$18) \quad y_1 - \eta = \frac{\partial y_1}{\partial x_1} (x_1 - \xi).$$

Für dieselben Strahlen hat man überdies aus (1)

$$y_1 - \eta = \frac{\eta}{\xi - a} (x_1 - \xi).$$

Substituirt man den hieraus entnommenen Werth von $\xi - a$, nämlich $\xi - a = \frac{y_1 - \eta}{x_1 - \xi} \eta$, in die Gleichung (4),

so erhält man

$$19) \quad \operatorname{tg} \varphi' = A \frac{2p(x_1 - \xi) - (1-p^2)(y_1 - \eta)}{(1-p^2)(x_1 - \xi) + 2p(y_1 - \eta)},$$

welche in Verbindung mit (16) die Gleichung der neuen kaustischen Fläche giebt, aus welcher man noch x_1 und y_1 mittelst (18) und der Gleichung $y_1 = \varphi(x_1)$ zu eliminiren hätte.

Brennlinie des Kreises für parallel auffallende Strahlen.

Die Gleichung des Kreises sei $\xi^2 + \eta^2 = r^2$, also

$$p = -\frac{\xi}{(r^2 - \xi^2)^{\frac{1}{2}}}, \quad q = -\frac{\eta}{(r^2 - \xi^2)^{\frac{1}{2}}}.$$

Man erhält alsdann aus (17):

$$x = \frac{3r^2 - 2\xi^2}{2r^2} \xi, \quad y = \frac{(r^2 - \xi^2)^{\frac{1}{2}}}{r^2} = \frac{\eta}{r^2},$$

und wenn man diese Gleichungen quadriert und addirt, dabei $r = 1$ setzend, $\xi^2 = \frac{1}{3}(1 - x^2 - y^2)$, und dies in $y^2 = (1 - \xi^2)^3$ substituirt, giebt

$$20) \quad 27y^2 = (4x^2 + 4y^2 - 1)^3.$$

Die Brennlinie ist also eine Epicycloide, deren Revolutionskreis zum Radius $\frac{1}{4}$ hat. Siehe Fig. 56.

Kreis der kleinsten Abweichung.

Wenn (Fig. 61) *ADB* der Durchschnitt eines sphärischen Spiegels, *aβfab* der seiner kaustischen Fläche für eine bestimmte Entfernung des leuchtenden Punktes, und *Aaα*, *Bbβ* die Richtung der von den Punkten *A* und *B* des Randes reflektirten Strahlen ist, so ist, wie wir p. 133 gesehen haben, *αβ* der Durchschnitt des Kreises der kleinsten Abweichung. Sind wiederum ξ_1 und η_1 die Coordinaten des Punktes *A*, und bezeichnet man den Winkel *AsD* durch φ_1' , so ist die Gleichung der Linie *Aaα*:

$$y - \eta_1 = \tan \varphi_1' (x - \xi_1),$$

welche in Verbindung mit der Gleichung der kaustischen Fläche die Coordinaten des Durchschnittes *α* giebt, und somit auf den Durchmesser *αβ* und auf die Entfernung des Kreises *αβ* von *D*, nämlich auf *iD* führt.

Ist die reflektirende Fläche sphärisch, und fallen die Strahlen parallel auf dieselbe, so erhält man aus (5):

$$\tan \varphi_1' = \frac{2p}{1 - p^2},$$

oder, insofern hier $p = \frac{\eta_1}{\xi_1}$ ist,

$$\operatorname{tg} \varphi_1' = \frac{2\xi_1\eta_1}{\xi_1^2 - \eta_1^2} = \frac{2\xi_1\eta_1}{1 - 2\eta_1^2}.$$

Die Gleichung des Strahls $Aa\alpha$ ist daher

$$y - \eta_1 = \frac{2\xi_1\eta_1}{1 - 2\eta_1^2}(x - \xi_1),$$

woraus man findet

$$2x = \frac{1}{\xi_1} \left(\frac{1 - 2\eta_1^2}{\eta_1} y + 1 \right).$$

Führt man einen neuen Unbekannten z so ein, daß $y = \eta_1^3 z^3$ wird, so erhält man, da die letzte Gleichung $4x^2 = \frac{1}{1 - \eta_1^2} [(1 - 2\eta_1^2)\eta_1^2 z^3 + 1]^2$ giebt, durch Substitution dieses Werthes von $4x^2$, für y^2 seinen Werth $\eta_1^6 z^6$ setzend, aus (20):

$$\eta_1^2 z^6 + 2(1 - 2\eta_1^2)z^3 + 3(\eta_1^2 - 1)z^2 + 1 = 0,$$

und durch $(1 - z)^2$ dividirend,

$$21) \quad \eta_1^2 z^4 + 2\eta_1^2 z^3 + 3\eta_1^2 z^2 + 2\eta_1 + 1 = 0.$$

Entwickelt man z nach Potenzen von η_1 , so genügen die ersten Glieder, wenn η_1 erheblich kleiner als der Radius ist. Man erhält nämlich

$$z = -\frac{1}{2} - \frac{9}{32}\eta_1^2 - \frac{9}{32}\eta_1^4 - \frac{1395}{4096}\eta_1^6 - \text{etc.},$$

folglich

$$22) \quad y = -\frac{1}{8}\eta_1^3 - \frac{27}{128}\eta_1^5 - \frac{675}{2048}\eta_1^7 - \text{etc.}$$

Für die Anwendungen, in denen η_1 nur unbedeutend ist, reicht das erste Glied $y = -\frac{1}{8}\eta_1^3$ aus. Für den Radius r ist $y = -\frac{1}{8}\frac{\eta_1^3}{r^2}$, also dem vierten Theil der Lateral-Aberration gleich (siehe (12)).

B. Dioptrik.

I. Brechung des homogenen Lichtes.

Brechung an ebenen Flächen.

Die Richtung der Lichtstrahlen, nachdem sie eine einmalige einfache Brechung an einer ebenen Fläche erlitten haben, und mithin die Ablenkung, d. h. der Winkel zwischen den einfallenden und gebrochenen Strahlen, läßt sich unmittelbar nach dem Cartesischen Gesetz bestimmen, sobald nur der Einfallswinkel und das Geschwindigkeitsverhältniß des Lichtes in beiden Mitteln (d. h. ihr relatives Brechungsverhältniß) gegeben ist. Erleidet das Licht eine neue Brechung, d. h. geht dasselbe in ein drittes Mittel über, so läßt sich nach demselben Gesetz die geänderte Richtung des Lichtes bestimmen, sobald die Lage der zweiten brechenden Ebene gegen die erste und das Brechungsverhältniß des neuen Mittels bekannt ist.

Betrachten wir nun allgemein die Richtung des Strahls nach einer zweimaligen Brechung.

Es seien α der Einfallswinkel und α' der Brechungswinkel bei der ersten Brechung; α_1 und α_1' die entsprechenden Winkel bei der zweiten Brechung. Ferner sei δ die Ablenkung oder der Winkel zwischen dem einfallenden und dem zweimal gebrochenen Strahl, i der Neigungswinkel der brechenden Ebenen (d. h. der brechende Winkel des prismatischen Raumes, in welchem das zweite Mittel enthalten ist), θ der Winkel zwischen den beiden Brechungs-Ebenen, ψ der Winkel zwischen dem Hauptschnitt (so heiße die auf beiden brechenden Flächen senkrechte Ebene) und der ersten Brechungs-Ebene, und φ der Winkel zwischen dem Hauptschnitt und der zweiten Brechungs-Ebene. Ferner denke man sich in Fig. 74 durch den Punkt C gelegt: CL parallel dem Einfallslot an der ersten brechenden Ebene, CL' parallel dem Einfallslot an der zweiten brechenden Ebene, CS parallel dem einfallen-

den, CS' parallel dem einmal gebrochenen, CS'' parallel dem zweimal gebrochenen Strahl. Alsdann ist $SL = \alpha$, $S'L = \alpha'$, $S'L' = \alpha_1$, $S''L' = \alpha_1'$, $SS'' = D$, $LL' = i$, $LS'L' = \theta$, $S'LL' = \psi$, $LL'S' = \varphi$, und die körperlichen Dreiecke $CLL'S'$ und $CSS'S''$ geben folgende Relationen:

$$1) \quad \begin{cases} \cos \alpha_1 = \cos \alpha' \cos i + \sin \alpha' \sin i \cos \psi \\ \sin \alpha_1 \sin \theta = \sin i \sin \psi \\ \sin \alpha_1 \sin \varphi = \sin \alpha' \sin \psi \\ \cos D = \cos(\alpha - \alpha') \cos(\alpha_1 - \alpha_1') \\ \quad - \sin(\alpha - \alpha') \sin(\alpha_1 - \alpha_1') \cos \theta. \end{cases}$$

Bedeutet n das Brechungsverhältniß des zweiten Mittels in Bezug auf das erste, und n_1 dasjenige des dritten Mittels in Bezug auf das zweite, so hat man überdies

$$2) \quad \sin \alpha = n \sin \alpha', \quad \sin \alpha_1 = n_1 \sin \alpha_1'.$$

Die Gleichungen (1 u. 2) dienen zur Bestimmung von 6. der in ihnen enthaltenen Größen, wenn die übrigen gegeben sind.

Fällt das Licht in dem Hauptschnitt ein, so fallen die Punkte S, S', S'', L, L' in eine Ebene. Ist dabei $n > 1$ und $n_1 < 1$ (also $\alpha > \alpha'$ und $\alpha_1 < \alpha_1'$), d. h. ist das zweite Mittel stärker brechend als das erste und dritte, so wird $\theta = 0$, und überdies $\varphi = 0$ und $\psi = 180^\circ$, oder $\varphi = 180^\circ$ und $\psi = 0^\circ$, je nachdem der Einfallstrahl der Durchschnittslinie der beiden brechenden Ebenen (der Kante des prismatischen Raumes) zu- oder von derselben abgewendet ist.

Nennt man α und α_1 negativ oder positiv, je nachdem die betreffenden Strahlen der Kante des Prismas zu-, oder von ihr abgewendet sind, so erhält man statt der Gleichungen (1) für beide Fälle

$$3) \quad \alpha_1 = i + \alpha' \quad \text{und} \quad D = \pm(\alpha_1' - \alpha - i),$$

wo das Vorzeichen von der gegenseitigen Lage des einfallenden und des zweimal gebrochenen Strahls abhängt.

Für den Fall, daß das erste und dritte Mittel die Luft oder der leere Raum ist, wird $n_1 = \frac{1}{n}$, und die Gleichungen (2) gehen über in

$$4) \quad \sin \alpha = n \sin \alpha', \quad \sin \alpha_1' = n_1 \sin \alpha_1.$$

Aus den Gleichungen (3 u. 4) läßt sich noch bequem α_1' eliminiren. Aus der letzten der Gleichungen (3) erhält man nämlich, indem man für $\sin \alpha_1'$ seinen Werth $n \sin \alpha_1$ oder $n \sin(\alpha' + i)$ setzt,

$$\begin{aligned} 5) \quad \sin(D + i + \alpha) &= n(\sin \alpha' \cos i + \cos \alpha' \sin i) \\ &= n[\sin \alpha' - 2 \sin \alpha' \sin^2 \tfrac{1}{2}i \\ &\quad + 2 \cos \alpha' \sin \tfrac{1}{2}i \cos \tfrac{1}{2}i] \\ &= \sin \alpha + 2n \sin \tfrac{1}{2}i \cos(\alpha' + \tfrac{1}{2}i). \end{aligned}$$

Aus der Gleichung (5), in Verbindung mit $\sin \alpha = \sin \alpha'$, läßt sich das Brechungsverhältniß n bestimmen, wenn α , i und D durch Messung bestimmt sind. Da aber mit α zugleich D sich ändert und diese Aenderung am geringsten für diejenigen Einfallswinkel α ist, für welche die Abweichung D ein Minimum ist, so werden Messungsfehler den geringsten Einfluß haben, wenn man bei demjenigen Einfallswinkel die Messungen anstellt, welcher $D = \text{Minimum}$ macht.

Um dieses α zu bestimmen, setzen wir $\partial D = 0$. Die Gleichungen (3. u. 4) geben für diesen Fall, da i constant ist,

$$\begin{aligned} \partial \alpha' &= \partial \alpha_1, \quad \partial \alpha_1' = \partial \alpha, \quad \cos \alpha \partial \alpha = n \cos \alpha' \partial \alpha', \\ \cos \alpha_1' \partial \alpha_1' &= n \cos \alpha_1 \partial \alpha_1 = n \cos \alpha_1 \partial \alpha'. \end{aligned}$$

ist daher $\partial \alpha = \frac{n \cos \alpha'}{\cos \alpha} \partial \alpha'$, oder da $n \partial \alpha' = \frac{\cos \alpha_1'}{\cos \alpha_1} \partial \alpha_1'$ ist,

$$\begin{aligned} \frac{\partial \alpha_1'}{\partial \alpha} &= \frac{\cos \alpha \cos \alpha_1}{\cos \alpha' \cos \alpha}, \text{ mithin wegen } \partial \alpha_1' = \partial \alpha, \\ \cos \alpha \cos \alpha_1 &= \cos \alpha' \cos \alpha_1'. \end{aligned}$$

quadriert man diese Gleichung, und eliminirt α und α_1' mit (4), so kommt

$$(1 - \sin^2 \alpha_1)(1 - n^2 \sin^2 \alpha') = (1 - \sin^2 \alpha')(1 - n^2 \sin^2 \alpha_1'),$$

und hieraus $\sin^2 \alpha' = \sin^2 \alpha_1$, also $\alpha' = \pm \alpha_1$.

Da aus (3) $\alpha_1 = i + \alpha'$ ist, so ist hier das (—) Zeichen zu nehmen, so daß

$$\alpha_1 = \tfrac{1}{2}i, \quad \alpha' = -\tfrac{1}{2}i$$

erd.

Der Einfallswinkel ist daher dem Austrittswinkel gleich, und der einfallende sowohl als der austretende Strahl ist

von der Kante des Prismas abgekehrt. Ist das zweite Mittel (die Substanz des Prismas) schwächer brechend als das umgebende Mittel, so sind jene beiden Strahlen der Kante des Prismas zugekehrt.

Da $\sin \alpha = -n \sin \frac{1}{2}i$ und $\sin \alpha_1' = n \sin \frac{1}{2}i$ ist, so hat man für die Ablenkung

$$D = \alpha_1' - \alpha - i = 2 \arcsin(n \sin \frac{1}{2}i) - i,$$

also

$$\sin \frac{1}{2}(D + i) = n \sin \frac{1}{2}i,$$

mithin

$$6) \quad n = \frac{\sin \frac{1}{2}(D + i)}{\sin \frac{1}{2}i},$$

welche Gleichung das Brechungsverhältniß aus dem brechenden Winkel i und der Ablenkung D bestimmt.

In dem Fall, daß die beiden Brechungs-Ebenen auf einander senkrecht stehen, hat man $\theta = 90^\circ$, und die Gleichungen (1) gehen über in:

$$7) \quad \begin{cases} \cos \alpha_1 = \cos \alpha' \cos i + \sin \alpha' \sin i \cos \psi \\ \sin \alpha_1 = \sin i \sin \psi \\ \cos D = \cos(\alpha - \alpha') \cos(\alpha_1 - \alpha_1'). \end{cases}$$

Die erste dieser Gleichungen giebt, wenn man dieselbe quadriert,

$$\cos^2 \alpha_1 - 2 \cos \alpha_1 \cos \alpha' \cos i + \cos^2 \alpha' \cos^2 i = \sin^2 \alpha' \sin^2 i (1 - \sin^2 \psi),$$

und wenn man $\sin i$ mittelst der zweiten Gleichung eliminiert, mithin

$$\cos^2 \alpha_1 \cos^2 \alpha' - 2 \cos \alpha_1 \cos \alpha' \cos i + \cos^2 i = 0,$$

$$8) \quad \cos \alpha' \cos \alpha_1 = \cos i.$$

Brechung an krummen Flächen.

Richtung der gebrochenen Strahlen. Vereinigungsweite derselben.

Wir betrachten wiederum unter den krummen Flächen nur die in der Praxis allein vorkommenden Umdrehungsflächen, und zwar möge zuvörderst das Licht von einem Punkt der Umdrehungsaxe ausgehend gedacht werden.

Da das Verhalten des Lichtes in allen durch die Axe gehenden Ebenen dasselbe bleiben muß, so hat man nur

thig, die Brechung an demjenigen Bogen zu betrachten, welcher die brechende Fläche von einer dieser Ebenen schnitten wird.

Nimmt man diese Ebene, welche zugleich die Einfallsebene und Brechungs-Ebene wird, zur Ebene der xy , die Umhüllungsaxe zur Axe der x , nennt x und y die Coordinaten des Einfallspunktes irgend eines der Strahlen, und $90-\varphi$ den Winkel, welchen der Strahl nach der Brechung mit der Axe der x macht, so hat man als Gleichung des gebrochenen Strahls:

$$9) \quad \eta - y = -tg \varphi (\xi - x).$$

Der Winkel φ ergibt sich, wie folgt:

Es sei (Fig. 62). O die Axe, AP der Durchschnitt der brechenden Fläche, S der Ausgangspunkt der Strahlen, welcher zugleich der Ursprung der Coordinaten sei, P ein einfallender Strahl, Pf der in P gebrochene, und C die Normale der Fläche im Einfallspunkte P .

Alsdann ist f der Brennpunkt desjenigen Ringes der brechenden Fläche, dessen Radius PM ist, und man hat $OM = x$, $PM = y$, $PfS = \varphi$, $SPC = 180^\circ - \alpha$ und $\angle C = \alpha'$, wo α den Einfallswinkel, α' den Brechungswinkel bezeichnet. Ferner sei der Winkel, welchen der einfallende Strahl mit der Axe bildet, $PSM = \varphi_1$, $PCM = v$, $SP = r = \sqrt{x^2 + y^2}$, $dy = p dx$, und n das Brechungsverhältniß. Nun findet sich:

$$\sin \varphi_1 = \frac{y}{r}, \quad \cos \varphi_1 = \frac{x}{r},$$

$$\sin v = \frac{1}{\sqrt{1+p^2}}, \quad \cos v = \frac{p}{\sqrt{1+p^2}},$$

$$10) \quad \sin DPS = \sin \alpha = \sin(\varphi_1 + v) = \frac{x + py}{r\sqrt{1+p^2}},$$

$$\sin \alpha' = \frac{1}{n} \sin \alpha = \frac{x + py}{nr\sqrt{1+p^2}} \quad \text{und} \quad \cos \alpha' = \frac{v}{nr\sqrt{1+p^2}},$$

$$10) \quad v = \sqrt{n^2 r^2 (1+p^2) - (x+py)^2}$$

gesetzt ist. Ebenso findet man

$$\sin \varphi = \sin(v - \alpha') = \frac{v - p(x + py)}{nr(1 + p^2)},$$

$$\cos \varphi = \frac{pv + py + x}{nr(1 + p^2)}$$

und 11) $tg \varphi = \frac{v - p(x + py)}{pv + py + x}.$

Hieraus ergibt sich sogleich die Entfernung der conjugirten Brennpunkte Sf , da solche gleich $x + y \cot \varphi$ ist, nämlich

$$12) \quad Sf = (x + py) \frac{px - y - v}{p(x + py) - v}.$$

Für den Fall, daß die Strahlen der Axe parallel anfallen, darf man nur in den gefundenen Ausdrücken x mit $x + e$ vertauschen, und $e = \infty$ setzen. Behält man also nur die mit e^2 behafteten Glieder als die bedeutendsten bei, so verwandeln sich die Gleichungen (10 u. 11) in:

$$13) \quad \begin{cases} v = e\sqrt{n^2(1 + p^2) - 1} \\ tg \varphi = \frac{\sqrt{n^2(1 + p^2) - 1} - p}{p\sqrt{n^2(1 + p^2) - 1} + 1} \end{cases}$$

und für die Entfernung des Punktes f vom Anfange der Coordinaten ergibt sich

$$Of = x + y \cdot \frac{1 + v}{v - p}.$$

Ist die brechende Fläche eine Kugelfläche, so hat man für die Entfernung des Brennpunktes f vom Scheitel A , wenn der Abstand SC des leuchtenden Punktes vom Krümmungsmittelpunkt durch a bezeichnet wird, $fA = Sf - a + r$; und insofern für diesen Fall

$$(\alpha - x)^2 + y^2 = r^2, \quad p = \frac{a - x}{y},$$

$$1 + p^2 = \frac{r^2}{y^2}, \quad x + py = a$$

wird, erhält man aus (11 u. 12)

$$14) \quad \begin{cases} vy = \sqrt{n^2 r^2 x^2 + (n^2 r^2 - a^2) y^2} \\ Sf = a \left[1 - \frac{r^2}{a(a - x) - vy} \right] \\ fA = \varphi = r \left[1 - \frac{ar}{a(a - x) - vy} \right] \end{cases}$$

Wenn die brechende Fläche ein nicht sehr bedeutendes Kugelsegment ist, d. h. wenn das zu den äußersten Punkten gehörige y nur ein kleiner Theil von r ist, so als man ohne erheblichen Fehler die 4ten und höheren Potenzen von y vernachlässigen kann, so wird

$$-x = \sqrt{r^2 - y^2} = r - \frac{1}{2} \frac{y^2}{r}, \text{ also } x = a - r + \frac{1}{2} \frac{y^2}{r} \text{ und}$$

$$ny = nr(a - r) + \frac{a(n^2 r - a)}{2nr(a - r)} y^2,$$

folglich ergibt sich als Näherungswerth für die Brennweite

$$15) \quad \varphi = \frac{nr(a - r)}{n(a - r) - a} - \frac{n - 1}{2nr} \cdot \frac{a^2(a + nr)}{(a - r)[a + n(r - a)]^2} y^2,$$

und, wenn man die reciproke Brennweite durch (f) bezeichnet,

$$16) \quad (f) = \frac{1}{\varphi} = \frac{n(a - r) - a}{nr(a - r)} + \frac{a^2(n - 1)(a + nr)}{2n^3 r^3 (a - r)^2} y^2.$$

Die kaustische Fläche.

Die Brennpunktlinie der gebrochenen Strahlen findet sich aus (19) genau ebenso wie die Brennpunktlinie der reflektirten Strahlen aus der Gleichung dieser letzten Strahlen.

Setzt man wiederum $\operatorname{tg} \varphi = A$, und bezeichnet die Coordinaten der Brennpunktlinie durch x_1, y_1 , so erhält man auf jenem Wege

$$17) \quad x_1 = x + \frac{A + p}{\partial A} \partial x, \quad y_1 = y - A \frac{A + p}{\partial p} \partial x,$$

worin man für A den Werth aus (11) zu nehmen hat.

Für den Fall, dass die einfallenden Strahlen parallel sind, ergibt sich aus (13), wenn man $\frac{\partial p}{\partial x}$ durch q bezeichnet,

$$x_1 = x - \frac{n^2 q \operatorname{tg} \varphi}{n^2(1 + p^2) - 1}, \quad y_1 = y + \frac{n^2 q}{n^2(1 + p^2) - 1}.$$

Die Gleichung (12) ist zugleich die Gleichung der Brennweite derjenigen Fläche, für welche sich die Brennpunktlinie auf einen Punkt reducirt (d. h. für welche alle

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

at x in $c - x$ über, wo c unendlich groß ist, und aus 8) wird:

$$\sqrt{c^2 - 2cx + x^2 + y^2} = n\sqrt{x^2 + y^2} + C,$$

oder wenn man die linke Seite nach dem binomischen Lehrsatz entwickelt und $\frac{1}{c} = 0$ setzt,

$$(c - C) - x = n\sqrt{x^2 + y^2}.$$

Da $c - C$ einen endlichen Werth haben kann, insofern man dem C nur einen unendlichen Werth beizulegen thut, so stellt diese Gleichung einen Kegelschnitt vor.

Macht man $Of = c - C$, also $c - C - x = OM$, so ist jene Gleichung, da $\sqrt{x^2 + y^2} = Pf$ ist, $OM = nPf$. Setzt man überdies F als den geometrischen Brennpunkt des Kegelschnitts voraus, so gehört diese Gleichung einer Ellipse an, wenn $OM > Pf$, also $n > 1$ ist, d. h. wenn das Licht in ein stärker brechendes Mittel übergeht; sie gehört einer Hyperbel an, wenn $OM < Pf$ ist, das zweite Mittel also das Licht schwächer bricht; sie gehört einer Parabel an, wenn $OM = Pf$, also $n = 1$ ist, d. h. wenn beide Mittel dasselbe Brechungsverhältniß haben. In dem letzten Fall bleiben die Strahlen der Axe parallel.

Brennweite der Centralstrahlen sphärischer Flächen.

Den Ausdruck für die reciproke Brennweite der Centralstrahlen erhält man aus (16), wenn man darin $y = 0$ setzt, nämlich

$$f = \frac{n(a - r) - a}{nr(a - r)}.$$

Bezeichnet man den reciproken Werth des Radius mit r , und die reciproken Werthe der Entfernung des leuchtenden Punktes vom Scheitel (SA) und des Brechungsverhältnisses beziehlich mit e und μ , so daß

$$r = \frac{1}{R}, \quad r - a = \frac{1}{e}, \quad n = \frac{1}{\mu}$$

so verwandelt sich die letzte Gleichung in

$$20) \quad f = (1 - \mu)R + \mu e.$$

Diese Formel gilt ganz allgemein, die Krümmung mag convex oder concav sein, und die einfallenden Strahlen mögen von einem Punkt aus divergiren, oder gegen einen Punkt hin convergiren, wenn man e , R , f positiv oder negativ nimmt, je nachdem in der Figur 62 S , C , f rechts oder links von A liegen. Es sind demnach die Radien positiv zu denken bei convexen Flächen; die Brennweite, wenn der Brennpunkt hinter der Fläche liegt; und die Distanz desjenigen Punktes, in welchem sich die Einfallsstrahlen schneiden, vom Scheitel der Fläche, wenn die letzteren convergiren. Negativ dagegen sind alsdann diese Größen in dem entgegengesetzten Falle.

Die reciproke Brennweite F für parallel auffallende Strahlen (d. h. die reciproke Focallänge der brechenden Fläche) wird, da e in diesem Falle Null ist,

$$21) \quad F = (1 - \mu)R,$$

und mithin

$$22) \quad f = F + \mu e.$$

Die Gleichung (21) läßt sich schreiben: $F:R = n-1:n$, d. h. $AC:Af = n-1:n$ und mithin auch

$$AC:Cf = n-1:1 \quad \text{oder} \quad Af:Cf = n:1.$$

Die Gleichungen (21 u. 22) führen auf die Brennweite eines Systems auf einander folgender sphärischer Flächen, vorausgesetzt, daß deren Centra sämmtlich in einer Linie liegen.

Es sei die Entfernung der Scheitel je zwei auf einander folgender Flächen nach der Reihe d'' , d''' , d'''' ; ferner seien $n^{(a)}$, $\mu^{(a)}$, $f^{(a)}$, $F^{(a)}$, $R^{(a)}$ die Werthe von n , μ , f , F , R für die a te Fläche (und zwar so, daß $n^{(a)}$ das relative Brechungsverhältniß des a ten Mittels in Bezug auf das $(a-1)$ te ist), und $e^{(a)}$ bezeichne die Entfernung des Scheitels der a ten Fläche von dem Brennpunkt der $(a-1)$ ten Fläche. Alsdann hat man,

$$23) \quad F^{(a)} = (1 - \mu^{(a)})R^{(a)}, \quad f^{(a)} = F^{(a)} + \mu^{(a)}e^{(a)}$$

und da $\frac{1}{e^{(a)}} = \frac{1}{f^{(a-1)}} - d^{(a)}$ ist,

$$24) \quad e^{(a)} = \frac{f^{(a-1)}}{1 - f^{(a-1)} d^{(a)}}.$$

Liegen sämtliche Flächen unendlich nahe, so daß sie sich berühren, und mithin $d' = d'' = d''' = \dots = 0$ ist, so wird $e^{(a)} = f^{(a-1)}$, mithin: $f' = F' + \mu' e'$,
 $= F' + \mu' F' + \mu' \mu'' e'$, $f'' = F'' + \mu'' F'' + \mu'' \mu''' F' + \mu'' \mu''' \mu' e'$
 und allgemein

$$25) \quad f^{(a)} = F^{(a)} + \mu^{(a)} F^{(a-1)} + \mu^{(a-1)} F^{(a-2)} + \dots + \mu' \mu'' \mu''' \dots \mu^{(a)} e'.$$

Dieses ist die reciproke Brennweite des ganzen Systems, wenn dasselbe aus a Flächen besteht.

Ist das erste Mittel der leere Raum, so sind n' , $n'n''$, $n''n'''$, die absoluten Brechungsverhältnisse des 1ten, 2ten, 3ten Mittels, und man erhält für (25), wenn man dieselben durch n_1' , n_1'' , n_1''' bezeichnet,

$$26) \quad n_1^{(a)} f^{(a)} = n_1^{(a)} F^{(a)} + n_1^{(a-1)} F^{(a-1)} \dots + n_1' F' + e' \\ = S[n_1^{(c)} F^{(c)}] + e',$$

und die reciproke Focallänge des Systems ist, wenn man dieselbe mit F bezeichnet, da alsdann $e' = 0$ ist, gegeben durch die Gleichung

$$27) \quad n_1^{(a)} F = S[n_1^{(c)} F^{(c)}],$$

und mithin $n_1^{(a)} f^{(a)} = n_1^{(a)} F + e'$,

während für den Fall, daß das letzte Mittel wiederum der leere Raum ist, $n_1^{(a)} = 1$, also $f^{(a)} = F + e'$ wird.

Denkt man sich die 1te und 2te, die 3te und 4te, etc. Fläche als Grenzen unendlich dünner sich berührender Linsen, so wird aus dem Flächensystem ein Linsensystem.

Für eine einzige, im leeren Raum befindliche Linse wird $n_1'' = 1$, $\mu' = \frac{1}{n}$, $\mu'' = n$, also

$$28) \quad F = n' F' + F'',$$

und wegen $F' = (1 - \mu') R'$, $F'' = (1 - \mu'') R''$,

$$29) \quad F = (n - 1)(R' - R'') = F_1,$$

wo F_1 die reciproke Focallänge der unendlich dünnen Linse bedeutet.

Für ein aus mehreren (unendlich dünnen sich berührenden) durch leere Räume von einander getrennten Lin-

sen bestehendes System erhält man, da $n_1^{(2c)} = 1$, $n_1^{(2c-1)} = n^{(2c-1)}$ wird, aus (27)

$$F = S[F^{(2c)}] + S[n^{(2c+1)} F^{(2c-1)}] \\ = S[F^{(2c)} + n^{(2c-1)} F^{(2c-1)}]$$

Die Glieder dieser Summe haben genau die Form (28), und sind folglich auch von der Form (29). Als reciproke Focallänge des ganzen Systems ergibt sich daher, wenn man dieselbe durch (F) , und die der einzelnen Linsen durch F_1, F_2, F_3 etc. bezeichnet,

$$\mathcal{C}(F) = F_1 + F_2 + F_3 + \text{etc.},$$

während die reciproke Brennweite des Systems $f = (F) + d$ ist.

Wenn sich die brechenden Flächen nicht berühren, aber einander so nahe sind, daß man die Quadrate ihrer Entfernungen vernachlässigen kann, so wird aus (24):

$$e^{(a)} = f^{(a-1)} + f^{2(a-1)} d^{(a)},$$

mithin geht (23) über in:

$$f^{(a)} = F^{(a)} + \mu^{(a)} (f^{(a-1)} + f^{2(a-1)} d^{(a)}),$$

oder, indem man mittelst dieser Gleichung selbst $f^{(a-1)}$, dann $f^{(a-2)}$, dann $f^{(a-3)}$ etc. eliminirt,

30) $n_1^{(a)} f^{(a)} = S[n_1^{(c)} F^{(c)}] + S[n_1^{(c-1)} f^{2(c-1)} d^{(c)}] + d$,
wo für c in den Summengliedern alle Werthe von 1 bis a zu setzen sind.

Eliminirt man noch die Faktoren $f^{2(c-1)}$ aus den Gliedern der zweiten Summe mittelst (23), so findet man als erste Glieder dieser zweiten Summe:

$$n_1' (F' + \mu' e)^2 d'' + n_1'' (F'' + \mu'' F' + \mu' \mu'' e')^2 d''' + \text{etc.}$$

Für eine einzige Linse, welche sich im leeren Raum befindet, und deren Dicke d ist, wird demnach:

$$31) \quad \begin{cases} f = (n-1)(R' - R'') + e' + \frac{1}{n} [n-1) R' + e']^2 d, \\ F = (n-1)(R' - R'') + \frac{(n-1)^2}{n} R'^2 d. \end{cases}$$

Zur strengen Bestimmung der Brennweite einer Linse muß man die unverkürzten Formeln (23 u. 24) gebrauchen. Ist n das Brechungsverhältniß der Linsensubstanz in Bezug auf das umgebende Mittel, so hat man $\mu' = \frac{1}{n}$ und

$n'' = n$ zu nehmen, so daß man erhält, wenn man $(n-1)(R'-R'') = (F)$ und $(n-1)R' = h$ setzt,

$$32) \quad \left\{ \begin{aligned} f &= \frac{n(F) + e' + (n-1)R''d(h+e')}{n-d(h+e')} \\ &= (F) + \frac{hd(h+e') + e'}{n-d(h+e')} \\ F &= \frac{n(F) + (n-1)R''hd}{n-hd} = (F) + \frac{h^2d}{n-hd} \end{aligned} \right.$$

Je nachdem die vordere oder hintere Seite der Linse eben ist, oder je nachdem die Linse gleichseitig ist, hat man in dieser Gleichung nur beziehlich $R' = 0$ oder $R'' = 0$ und $R' = -R''$ zu setzen.

Ist die Linse eine Kugel, deren Radius $\frac{1}{R}$ ist, so wird

$R' = -R'' = R$ und $d = \frac{2}{R}$, also

$$f = \frac{2(n-1)R + (2-n)e'}{(2-n)R - 2e'} R, \quad F = \frac{2(n-1)}{2-n} R.$$

Der Brennpunkt der parallelen Strahlen fällt daher in die hintere Fläche, d. h. es wird $F = \infty$, wenn $n = 2$ ist.

Ist die Linse eine Halbkugel, deren plane Seite hinten liegt, so wird $R'' = 0$, $R' = R$ und $d = \frac{1}{R}$, also

$$F = n(n-1)R; \quad f = \frac{(n-1)R + e'}{R - e'} nR = F + \frac{n^2 e' R}{R - e'}.$$

Liegt die plane Seite vorn, so wird $R' = 0$, $R'' = -R$, mithin

$$F = (n-1)R; \quad f = \frac{n(n-1)R + e'}{nR - e'} = F + \frac{ne' R}{nR - e'}.$$

Brennweite der Randstrahlen sphärischer Flächen.
Sphärische Abweichung.

Brechung durch eine einzige Fläche.

Setzen wir die brechenden Flächen nur von solcher Ausdehnung voraus, daß man die 4ten und höheren Potenzen von y vernachlässigen darf, und bezeichnen die re-

reciproke Brennweite durch $(f) = f + \Delta f$, wo f die reciproke Brennweite der Centralstrahlen bedeutet, so ist der Ueberschufs der ersteren über die letzte der von y abhängige Theil in (16), also

$$\Delta f = \frac{a^2(n-1)(a+nr)}{2n^3r^3(a-r)^3}y^2,$$

oder wenn man wiederum die umgekehrten Werthe von a , r und $r-a$, nämlich μ , R und e einführt.

$$33) \quad \Delta f = \frac{1}{2}\mu(1-\mu)(R-e)^2[\mu R - (1+\mu)e]y^2 = Ey^2.$$

Der Ueberschufs der Brennweite über die Brennweite der Centralstrahlen, d. h. die sphärische Längenabweichung ist alsdann, wenn man dieselbe mit ε bezeichnet,

$$34) \quad \varepsilon = \Delta \frac{1}{f} = -\frac{\Delta f}{f^2}.$$

Da sich die Seitenabweichung zur halben Oeffnung (y) verhält, wie die Längenabweichung zur Brennweite, so hat man, wenn dieselbe durch x bezeichnet wird,

$$35) \quad x = \varepsilon y f = -\frac{\Delta f}{f} y.$$

Man sieht aus (34), daß $\Delta f = 0$ wird, also keine Abweichung stattfindet 1) wenn $R = e$ wird, d. h. wenn die Fläche convex ist, und die einfallenden Strahlen gegen deren Centrum hin convergiren, oder wenn die Fläche concav ist, und die Strahlen vom Centrum ausgehen. Da die Einfallsstrahlen alsdann mit dem Einfallslloth zusammenfallen, so wird ihre Richtung durch die Brechung nicht geändert. 2) wenn $R = (n+1)e$ wird, welches, wie oben gezeigt wurde, die Bedingung ist, unter welcher die Brennpflache sich auf einen Punkt reducirt. Da das Letztere voraussetzt, daß R und e gleiches Zeichen haben, so müssen in diesem Fall die Einfallsstrahlen convergiren bei convexen Flächen und divergiren bei hohlen Flächen.

Für parallele Einfallsstrahlen hat man:

$$36) \quad \left\{ \begin{array}{l} \Delta f = \frac{1}{2}\mu^2(1-\mu)R^3y^2, \quad \varepsilon = -\frac{\mu^2}{2(1-\mu)}Ry^2, \\ x = -\frac{1}{2}\mu^2R^2y^3. \end{array} \right.$$

Brechung durch mehrere sich berührende Flächen.

Ist die reciproke Brennweite der Randstrahlen nach der zweiten Brechung $f'' + \delta f''$, wenn die zweite Fläche nicht aberrirend wirkte, dagegen $f'' + \delta' f''$, wenn die erste Fläche nicht aberrirend wirkte, so darf man wegen der Einheit von $\delta f''$ und $\delta' f''$ dieselbe für den Fall, daß beide Flächen aberrirend wirken, gleich $f'' + \delta f'' + \delta' f'' = f'' + \Delta f''$ nehmen.

Wendet man wiederum die frühere Bezeichnung an, und bedeutet E' , E'' , E''' etc. dasjenige, was aus dem Verth von E in (33) wird, wenn man darin μ , R , e mit 1, 2, 3... Accenten versieht, so erhält man wegen der Berührung der brechenden Flächen

$$e'' = f', \quad e''' = f'' \text{ etc., mithin } f'' = (1 - \mu'')R'' + \mu''f',$$

$$\delta f'' = \mu'' \Delta f' = \mu'' E' y^2,$$

während $\delta' f'' = E'' y^2$ ist,

daß $\Delta f'' = (E'' + \mu'' E') y^2$ wird, worin für e'' , f' zu setzen ist.

Ebenso erhält man

$$\Delta f''' = \mu''' \Delta f'' + E''' y^2 = (E''' + \mu''' E'' + \mu'' \mu''' E') y^2 \text{ etc.,}$$

und allgemein, wenn man wiederum $n_1^{(\alpha)} = \mu' \mu'' \mu''' \dots \mu^{(\alpha)}$ setzt, und Δf die Total-Abweichung nennt,

$$37) \quad n_1 \Delta f = (n_1' E' + n_1'' E'' + n_1''' E''' + \dots) y^2,$$

wohin

$$e'' = f' = (1 - \mu') R' + \mu' e'$$

$$e''' = f'' = (1 - \mu'') R'' + \mu'' (1 - \mu') R' + \mu' \mu'' e'$$

$$e'''' = f''' = (1 - \mu''') R''' + \mu''' (1 - \mu'') R'' + \mu''' \mu'' (1 - \mu') R' + \mu''' \mu'' \mu' e' \text{ etc.,}$$

während überdies $\varepsilon = -\frac{\Delta f}{f^2}$ und $\kappa = -\frac{\Delta f}{f} y$ ist.

Brechung durch eine unendlich dünne Linse.

Ist das umgebende Mittel der leere Raum, so ist für diesen Fall

$$n'' = n_1' = \frac{1}{\mu'}, \quad n_1'' = n_1 = 1, \quad \Delta f = (n_1' E' + E'') y^2,$$

ferner, wenn wir die Accente bei μ , n und e unterdrücken,

$$n_1' E' = \frac{1}{2}(1-\mu)(R'-e)^2 [\mu(R'-e)-e]$$

$$E'' = -\frac{1}{2} \frac{1-\mu}{\mu^2} [\mu(R'-e)-R'+R'']^2 \times \\ [\mu^2(R'-e)-\mu e-R'+R''],$$

mithin

$$\Delta f = \frac{n-1}{2n} (R'-R'') \{ [(2-n)R'+nR''-2e] \times \\ [R'-(1+n)e] + n[(n-1)R'-nR''+e]^2 \} y^2,$$

oder

$$38) \quad \Delta f = \frac{n-1}{2n} (R'-R'') (\beta - \gamma e + \delta e^2) y^2,$$

wenn man der Kürze wegen setzt:

$$\beta = (2-2n^2+n^3)R'^2 + (n+2n^2-2n^3)R'R'' + n^3R''^2$$

$$\gamma = (4+3n-3n^2)R' + (n+3n^2)R''$$

$$\delta = 2+3n.$$

Da nach (29) $(n-1)(R'-R'')$ die reciproke Focallänge F_1 der Linse ist, so läßt sich die Gleichung (38) schreiben:

$$39) \quad \Delta f = \frac{F_1}{2n} (\beta - \gamma e + \delta e^2) y^2.$$

Die Bedingung des Aplanatismus der Linse ist daher

$$40) \quad \beta - \gamma e' + \delta e'^2 = 0 \quad \text{oder} \quad e' = \frac{\gamma \pm \sqrt{\gamma^2 - 4\beta\delta}}{2\delta}.$$

Die Erfüllung derselben ist folglich nur dann möglich, wenn $\gamma^2 > 4\beta\delta$ ist, oder da

$$\gamma^2 - 4\beta\delta = n^2 [(R'+R'')^2 - (2n+3n^2)(R'-R'')^2]$$

sich findet, wenn $\left(\frac{R'+R''}{R'-R''}\right)^2 > 2n+3n^2$ ist.

Da n stets > 1 ist, so ist die Vernichtung der sphärischen Abweichung durch eine schickliche Wahl der GröÙe e , oder was dasselbe ist, der Entfernung des leuchtenden Punktes, nur dann möglich, wenn $R'+R'' > R'-R''$ ist, also wenn R' und R'' dasselbe Zeichen haben, d. h. bei concav-convexen Linsen.

Für parallel auffallende Strahlen (für $e' = 0$) wird

$$41) \quad \Delta f = \frac{F_1}{2n} \beta y^2.$$

Die Bedingung des Aplanatismus für diesen Fall würde $\beta = 0$ sein. Löst man die Gleichung $\beta = 0$ nach R' auf, findet man, daß R' nur reel wird, wenn

$$(n + 2n^2 - 2n^3)^2 > 4n^8(2 - 2n^2 + n^3)$$

t. Dies führt aber auf $n < \frac{1}{4}$, und da kein bekanntes Mittel ein so geringes Brechungsverhältniß besitzt, so kann keine sphärische Linse durch keine Krümmung für Parallelstrahlen aplanatisch werden.

Da demnach β stets positiv ist, und zu einer Sammellinse ein positives F_1 , zu einer Zerstreuungslinse ein negatives F_1 gehört, so haben F_1 und Δf durchgängig gleiche Zeichen. Da ferner F_1 der umgekehrte Werth der Brennweite der Centralstrahlen, $F_1 + \Delta f$ der umgekehrte Werth der Brennweite der Randstrahlen ist, so ist, wegen $F_1 + \Delta f > F_1$, für Parallelstrahlen die Brennweite der Randstrahlen kürzer als die der Centralstrahlen.

Was die gegenseitige Lage der Brennpunkte der Rand- und Centralstrahlen für nicht parallel einfallende Strahlen betrifft, so bemerke man, daß, wenn der Ausdruck für die Längenabweichung positiv ist, die positiven Brennweiten der Randstrahlen größer, die negativen kürzer als die der Centralstrahlen sind, und daß das Umgekehrte stattfindet, wenn die Längenabweichung negativ wird.

Es ist aber die Längenabweichung

$$\varepsilon = -\frac{\Delta f}{f^2},$$

und $\beta - \gamma e' + \delta e'^2$ stets positiv, außer für die des Aplanatismus fähigen Linsen, und daher hat Δf für alle anderen Linsen mit F_1 gleiches Zeichen, so daß ε positiv ist für die Zerstreuungslinsen, negativ für die Sammellinsen. Es gilt demnach folgende Regel:

In den biconvexen, biconcaven, planconvexen und planconcaven, so wie in convex-concaven Linsen, für welche

$$\frac{R' + R''}{R' - R''} < \sqrt{2n + 3n^2}$$

t, liegt der Brennpunkt der Randstrahlen un-

ter jeden Umständen der Linse näher, als der Brennpunkt der Centralstrahlen.

Für den Fall der concav-convexen Linsen, für welche

$$\frac{R' + R''}{R' - R''} > 2n + 3n^2$$

ist, läßt sich die Lage der Brennpunkte aus dem Zeichen von $\gamma - \gamma e' + \delta e'^2$ für jeden besonderen Fall leicht bestimmen.

Ist z. B. γ positiv (welches z. B. eintritt, wenn die convexe Seite nach vorn gewendet ist, also R' und R'' positiv sind, und $4 + 3n > 3n^2$ ist), so ist für negative Werthe von e' , also für divergirend auffallende Strahlen ε negativ, weil F_1 positiv ist; die Brennweite der Randstrahlen ist daher kürzer als die der Centralstrahlen, wenn die gebrochenen Strahlen sich hinter der Linse vereinigen, d. h. wenn der Lichtpunkt außerhalb der vorderen Brennweite liegt, dagegen länger, wenn der Lichtpunkt innerhalb derselben liegt.

Dafs für parallele Einfallsstrahlen kein Aplanatismus möglich ist, wurde schon bemerkt. Die Bedingung der kleinsten Abweichung findet man durch Differenziren der aus (34 u. 41) gezogenen Gleichung

$$\varepsilon = -\frac{\Delta f}{F_1^2} = -\frac{y^2}{2n} \frac{\beta}{F_1}.$$

Es ergibt sich nämlich

$$F_1^2 \cdot \partial \varepsilon = -\frac{y^2}{2n} (F_1 \partial \beta - \beta \partial F_1).$$

Ist die Focallänge gegeben, so ist $\partial F_1 = 0$, mithin $\partial R' = \partial R''$, und demzufolge führt die Bedingung $\partial \beta = 0$ auf

$$(4 + n - 2n^2) R' + (n + 2n^2) R'',$$

d. h. auf

$$\frac{R''}{R'} = \frac{2n^2 - n - 4}{2n^2 + n}.$$

Für eine Glaslinse, für welche $n = 1,5$, liefert diese Gleichung $R'' : R' = 1 : -6$.

Der Werth der Abweichung solcher Linse ist demnach $\varepsilon = -\frac{15}{14} y^2 F_1$.

Brechung durch ein System unendlich dünner Linsen.

Ist das umgebende Mittel der leere Raum, so hat man $n_1' = n_1'' = \dots = 1$, und wenn $n', n'', n''' \dots$ die Verhältnisse der 1ten, 2ten, 3ten \dots Linse sind, $n_1' = n', n_1'' = n'', n_1''' = n''' \dots$. Die Gleichung (37) geht alsdann

$$\Delta f = (n' E' + E'') y^2 + (n'' E''' + E''') y^2 + \dots$$

Bezeichnet man durch β', γ', δ' in Bezug auf die erste, durch $\beta'', \gamma'', \delta''$ in Bezug auf die zweite Linse etc., was β, γ, δ vorher für die einzige Linse bedeutete, so erhält man

$$42) \Delta f = \frac{y^2}{2} \left[\frac{F_1}{n'} (\beta' - \gamma' e' + \delta' e'^2) + \frac{F_2}{n''} (\beta'' - \gamma'' e'' + \delta'' e''^2) + \dots \right],$$

ähnlich nach Seite 168

$$f' = (1 - \mu') R' + \mu' e', \quad f'' = F_1 + e' = e''$$

$$f''' = (1 - \mu''') R''' + \mu''' e'', \quad f'''' = F_1 + F_1 + e' \text{ etc. ist.}$$

Für parallele Einfallsstrahlen wird daher

$$43) \Delta f = \frac{y^2}{2} \left[\frac{F_1}{n'} \beta' + \frac{F_2}{n''} (\beta'' - \gamma'' F_1 + \delta'' F_1^2) + \frac{F_3}{n'''} (\beta''' - \gamma''' (F_1 + F_2) + \delta''' (F_1 + F_2)^2) + \text{etc.} \right].$$

Ist die Substanz der Linsen und deren Focallänge gegeben, so kann der Bedingungsgleichung des Aplanatismus $\Delta f = 0$ auf unendlich viel verschiedene Arten für jede Entfernung des Lichtpunktes genügt werden.

Für 2 Linsen und für parallele Einfallsstrahlen wird diese Bedingungsgleichung

$$44) \Delta f = \frac{F_1}{n'} \beta' + \frac{F_2}{n''} \beta'' - \frac{F_1 F_2}{n''} \gamma'' + \frac{F_1^2 F_2}{n''} \delta = 0.$$

Da β und β' nach R', R'', R''', R'''' vom 2ten Grade und γ'' vom 1ten Grade ist, so wird diese Gleichung vom 2ten Grade. Aus dieser Gleichung lassen sich noch 2 oder 4 Größen R', R'', R''', R'''' mittelst der Gleichungen $F_1 = (n' - 1)(R' - R'')$ und $F_2 = (n'' - 1)(R''' - R''')$ eliminieren.

Ist F_1 und F_2 nicht gegeben, so wird die Gleichung (44) vom dritten Grade, da diese Größen nach R' , R'' , R''' , R'''' vom ersten Grade sind. Sind daher 3 Krümmungshalbmesser gegeben, so giebt es allemal einen reellen Werth für den vierten, welcher das Linsenpaar aplanatisch macht. Ebenso läßt sich jedesmal die Focallänge jeder der Linsen bestimmen, wenn zwei Krümmungen und die Gesamt-Focallänge $F_1 + F_2$ gegeben ist.

Halbmesser der sphärischen Abweichung.

Ist (Fig. 64) AB eine Linse, p der Brennpunkt der am Rande A gebrochenen Strahlen, p_1 der Brennpunkt der in einem Punkte B gebrochenen Strahlen, welcher von der Axe um $CB = z$ entfernt liegt; ist ferner s der Durchschnittspunkt der Strahlen Ap und Bp_1 , und so senkrecht auf der Axe Cp , und bezeichnet man die halbe Oeffnung der Linse CA durch y , os durch r , und die reciproke Brennweite der Centralstrahlen durch f , so hat man

$$os = r = op \tan ops = op_1 \tan op_1 s.$$

Es ist aber $\tan ops = \frac{y}{Cp}$ und $\tan op_1 s = \frac{z}{Cp_1}$; oder wenn y nicht bedeutend ist, und man daher die Längenabweichung gegen die Brennweite vernachlässigen kann, $\tan ops = yf$ und $\tan op_1 s = zf$. Es wird daher

$$r = op \cdot yf = op_1 \cdot zf,$$

mithin $op : op_1 = z : y$ und $op : pp_1 = z : y + z$.

Da nun, wenn P der Brennpunkt der Centralstrahlen, also $pp_1 = Pp - Pp_1$, d. h. der Differenz der sphärischen Längenabweichungen der Strahlen Ap und Bp_1 gleich ist, und da nach (42) Δf , und folglich auch die Längenabweichung proportional y^2 , d. h. proportional dem Quadrat der Entfernung des Brechungsortes von der Axe ist, so hat man, wenn $Pp = Ay^2$ ist, $Pp_1 = Az^2$, also $pp_1 = A(y^2 - z^2)$. Es ergibt sich demnach

$$op = \frac{A(y^2 - z^2)z}{y + z} = A(y - z)z,$$

folg-

folglich $r = op.yf = A(y - s)yxf.$

Setzt man das Differenzial dieses Ausdrucks nach x gleich Null, um den Werth von x zu erhalten, für welchen r ein Größtes wird, d. h. für welchen r dem Halbmesser des Abweichungskreises gleich wird, so erhält man $= \frac{1}{2}y$, also

$$r = \frac{1}{4}Afy^2,$$

der da $A = -\frac{df}{f^2y^2}$ ist,

$$r = -\frac{1}{4}\frac{df}{f}y.$$

Es ist also der Halbmesser des Abweichungskreises ein 4ten Theil der Seitenabweichung gleich.

Vollständiger Werth der Brennweite einer Linse.

Um einen genauen Werth der Brennweite einer Linse an größerer Oeffnung zu erhalten, wie er zur Berechnung der stärkeren Fernröhre, und besonders der Mikroskope nöthig wird, muß man von den strengen Formeln (14) abgehen.

Bequemer für die Rechnung ist es jedoch, in dieselben für x und y die Winkel einzuführen, welche die Strahlen mit der Axe bilden.

Am einfachsten ergeben sich die Formeln aus der Betrachtung der Fig. 75, in welcher AB ein Segment der scheinenden Kugeloberfläche, BS die Axe, $CB = CA = r'$ der Halbmesser der Krümmung, AS die Richtung eines der convergirend auf die Fläche BA fallenden Strahlen, und AS' dessen Richtung nach der Brechung ist. Man bezeichne die Brennweite Bs der von AB gebrochenen Strahlen durch f' , die Entfernung BS des Convergenzpunktes der Einfallstrahlen von B durch α , den Winkel ASB , den die einfallenden Strahlen mit der Axe bilden, durch φ , den Winkel $AS'B$, den die gebrochenen mit derselben bilden, durch φ' . Es ist alsdann $SAC = \alpha$ und $sAC = \alpha'$, und es ergibt sich, da $f' = Bs = BC + Cs = r' + Cs$ ist;

$$45) \quad f' = r' + r' \frac{\sin \alpha'}{\sin \varphi'}.$$

Betrachtet man α und φ als gegeben, so findet man zur Bestimmung von α aus dem Dreieck ACS ,

$$46) \quad \sin \alpha = \frac{a - r'}{r'} \sin \varphi,$$

während α' und φ' bestimmt sind durch

$$47) \quad \sin \alpha = n \sin \alpha', \quad \varphi' = \varphi + \alpha - \alpha'.$$

Ist nun AB die Vorderfläche einer Linse von der Dicke d , so ist s , $f' - d$, φ' , $\frac{1}{n}$ für die Hinterfläche dasselbe, was S , a , φ und n für die Vorderfläche ist. Bezieht man daher r'' , f'' , φ'' auf die Hinterfläche, und hat man aus (45—47) f' und φ' bestimmt, so erhält man die Brennweite f'' der Linse für diejenigen Strahlen, welche in der Entfernung a von der Vorderfläche convergiren und mit der Axe den Winkel φ bilden, aus denselben Gleichungen (45—47), wenn man darin

a	r'	φ	f'	φ'	n
durch $f - d$	r''	φ'	f''	φ''	$\frac{1}{n}$

ersetzt.

Sollen die Formeln allgemein gelten, so hat man die Radien derjenigen Flächen als positiv zu denken, welche ihre convexe Seite der Lichtquelle zukehren; die Radien derjenigen Flächen dagegen als negativ, welche ihre concave Seite der Lichtquelle zukehren; ferner die Winkel, die von den Strahlen mit der Axe gebildet werden, als positiv oder negativ, je nachdem jene convergiren oder divergiren; endlich sind die Einfallswinkel und Brechungswinkel positiv oder negativ zu denken, je nachdem dieselben über oder unter der Axe liegen, wenn man in der Figur sich CA mit CB zusammenfallend denkt.

Die Werthe von a und f sind wie im Vorhergehenden positiv oder negativ, je nachdem diese Längen rechts oder links von B liegen.

Hat man ein Linsensystem, so darf man nur die Rech-

ing fortsetzen, und z. B. bei der dritten Brechung in (5—47)

$$\begin{array}{ccccccc} a & r' & \varphi & f' & \varphi' & n \\ \text{durch } f'' - e & r''' & \varphi'' & f''' & \varphi''' & n' \end{array}$$

setzen, wo e die Entfernung der zweiten Linse von der ersten bezeichnet, und r''' , f''' , φ''' , n' sich ebenso auf die dritte Fläche beziehen, wie r' , f' , φ' , n auf die erste.

Für parallele Einfallsstrahlen wird $\varphi = 0$, $a = \infty$, so a unbestimmt. Man muß in diesem Falle von φ statt a und a ausgehen.

Brechung des zusammengesetzten Lichtes.

Brechung durch Prismen.

Wenn das Licht durch ein im leeren Raume befindliches Prisma geht, und zwar so, daß es in einer auf der Kante senkrechten Ebene einfällt, so hat man den Gleichungen (2 u. 3) zufolge, wenn n das Brechungsverhältniß der Substanz des Prismas für einen bestimmten Farbenstrahl, und i dessen brechender Winkel ist,

$$\sin \alpha = n \sin \alpha', \quad \sin \alpha_1' = n \sin \alpha_1, \quad \alpha_1 = i + \alpha'.$$

Ist nun $n + \delta n$ das Brechungsverhältniß für irgend einen anderen Farbenstrahl, so findet sich hieraus, da alle Farbenstrahlen unter demselben Winkel α einfallen,

$$\sin \alpha' \delta n + n \cos \alpha' \delta \alpha' = 0, \quad \delta \alpha_1 = \delta \alpha',$$

$$\cos \alpha_1' \delta \alpha_1' = \sin \alpha_1 \delta n + n \cos \alpha_1 \delta \alpha_1.$$

daher $n \delta \alpha_1 = n \delta \alpha' = -\tan \alpha' \delta n$, und $\alpha_1 = i + \alpha'$ ist, geht die letzte Gleichung über in:

$$\cos \alpha_1' \delta \alpha_1' = \delta n [\sin(i + \alpha') - \cos(i + \alpha') \tan \alpha'],$$

aus welcher sich ergibt:

$$48) \quad \delta \alpha_1' = \frac{\sin i \cdot \delta n}{\cos \alpha' \cos \alpha_1'},$$

wo $\delta \alpha_1'$ die Divergenz der beiden (zu n und $n + \delta n$ gehörigen) Farbenstrahlen ist, also die Länge des Spektrums, von der erste dem äußersten Roth, der zweite dem äußersten Violett entspricht.

Das Spektrum ist daher am kürzesten, wenn $\cos \alpha' \cos \alpha_1'$ sein Maximum erreicht, also wenn $\operatorname{tg} \alpha' \delta \alpha' + \operatorname{tg} \alpha_1' \delta \alpha_1' = 0$ wird, woraus sich zur Bestimmung des zugehörigen Einfallswinkels ergibt:

$$n^2 \sin(i + \alpha') \cos(i + 2\alpha') + \sin \alpha' = 0.$$

Von diesem Einfallswinkel ab nimmt die Länge des Spektrums zu beiden Seiten zu, und zwar dehnt sich dasselbe an der einen Grenze bis ins Unbestimmte aus, nämlich den Einfallswinkel, unter welchem die zweite Fläche totalreflektirend zu wirken anfängt, d. h. für $\alpha_1' = 90^\circ$, welche $\delta \alpha_1 = \infty$ liefert.

Um die Bedingungen zu erhalten, unter denen ein Prisma durch ein zweites achromatisirt wird, hat man den Divergenzwinkel der das zweite Prisma verlassenden Farbenstrahlen zum Verschwinden zu bringen.

Nennt man den Neigungswinkel der einander zugekehrten Flächen beider Prismen i' , den brechenden Winkel des zweiten Prisma i'' , die Einfallswinkel an der ersten und zweiten Fläche des letzteren α_2 und α_3 , die zugehörigen Brechungswinkel α_2' und α_3' , und D die Total-Abweichung der austretenden Strahlen, so hat man, wenn n' das Brechungsverhältniß für denjenigen Strahl ist, welchem im ersten Prisma der Werth n entsprach,

$$\alpha_2 = i' + \alpha_1', \quad \sin \alpha_2 = n' \sin \alpha_2', \quad \sin \alpha_3' = n \sin \alpha_3, \\ \alpha_3 = i'' + \alpha_2', \quad D = \alpha + i + i' + i'' - \alpha_3'.$$

Die Bedingung des Achromatismus ist alsdann $\delta D = 0$ oder da α constant ist, $\delta \alpha_3' = 0$. Genau wie die Gleichung (48) findet sich aus den vorstehenden Gleichungen

$$\delta \alpha_2 = - \frac{\sin i'' \delta n'}{\cos \alpha_3 \cos \alpha_2}.$$

Da überdies wegen $\alpha_2 = i' + \alpha_1'$ auch $\delta \alpha_2 = \delta \alpha_1'$ ist, so folgt aus der Verbindung der letzten Gleichung mit (48):

$$49) \quad \frac{\cos \alpha' \cos \alpha_1'}{\cos \alpha_2 \cos \alpha_3} = - \frac{\sin i}{\sin i''} \cdot \frac{\delta n}{\delta n'},$$

woraus sich in Verbindung mit $\alpha_2 = i' + \alpha_1'$ der brechende Winkel i'' des achromatisirenden Prisma für eine gegebene Stellung (d. h. für ein gegebenes i'), oder diese Stellung

l. h. i'') für ein gegebenes i'' berechnen läßt, vorausgesetzt, daß n und $n + \delta n$ den lebhaftesten und möglichst einander entfernten Farben entspricht.

Am einfachsten ist die Relation zwischen den brechenden Winkeln i und i'' , wenn das Licht unter dem Einfallswinkel der kleinsten Abweichung (natürlich nur für einen bestimmten Farbenstrahl) einfällt, d. h. wenn $\alpha = \alpha_1'$ und $\alpha = \alpha_3'$ ist. Für diesen Fall hatten wir (p. 160) gefunden, 50) $n \sin \frac{1}{2}i = \sin \frac{1}{2}(i + D')$, $n' \sin \frac{1}{2}i'' = \sin \frac{1}{2}(i'' + D'')$, D' und D'' die Werthe der kleinsten Abweichung sind. Man zieht hieraus

$$\sin \frac{1}{2}i \cdot \delta n = \frac{1}{2} \delta D' \cos \frac{1}{2}(i + D'), \quad \sin \frac{1}{2}i'' \delta n' = \frac{1}{2} \delta D'' \cos \frac{1}{2}(i'' + D'').$$

Die Bedingung des Achromatismus ist alsdann, da wegen der umgekehrten Lage der Prismen $\delta D' = \delta D''$ sein muß,

$$\frac{\sin \frac{1}{2}i}{\sin \frac{1}{2}i''} \frac{\delta n}{\delta n'} = \frac{\cos \frac{1}{2}(i + D')}{\cos \frac{1}{2}(i'' + D'')},$$

oder, wenn man hierin für $\sin \frac{1}{2}i$ und $\sin \frac{1}{2}i''$ ihre Werthe aus (50) setzt,

$$\frac{n' \delta n}{n \delta n'} = \frac{\cos \frac{1}{2}(i + D') \sin \frac{1}{2}(i'' + D'')}{\cos \frac{1}{2}(i'' + D'') \sin \frac{1}{2}(i + D')} = \frac{\operatorname{tg} \frac{1}{2}(i'' + D'')}{\operatorname{tg} \frac{1}{2}(i + D')}.$$

Setzt man $\frac{\delta n}{n-1} = \theta$, $\frac{\delta n'}{n'-1} = \theta'$, also $\frac{\delta n}{\delta n'} = \theta' \cdot \frac{n'-1}{n-1}$,

läßt sich die letzte Gleichung schreiben:

$$\frac{\theta}{\theta'} = \frac{n(n'-1)}{n'(n-1)} \frac{\operatorname{tg} \frac{1}{2}(i'' + D'')}{\operatorname{tg} \frac{1}{2}(i + D')}, \quad \text{oder}$$

$$51) \quad \frac{\theta}{\theta'} = \frac{n'-1}{n-1} \frac{\sin \frac{1}{2}i''}{\sin \frac{1}{2}i} \sqrt{\frac{1 - n^2 \sin^2 \frac{1}{2}i}{1 - n'^2 \sin^2 \frac{1}{2}i''}}.$$

Sind die brechenden Winkel i und i'' und mithin auch D' und D'' sehr klein, so daß man die Sinus durch ihre Tangenten ersetzen kann, so geht diese Gleichung über in:

$$\frac{\theta}{\theta'} = \frac{(n'-1)i''}{(n-1)i} = \frac{D''}{D'}.$$

Indem man nämlich $D' = (n-1)i$ und $D'' = (n'-1)i''$ ist). Substituiert man für θ und θ' ihre Werthe, so erhält die Gleichung die Form

$$\frac{\delta n}{\delta n'} = \frac{D''}{D'}.$$

woraus das Gesetz folgt, dass bei kleinen brechenden Winkeln diese letzteren sich umgekehrt wie die Farbstreuungen δn und $\delta n'$ verhalten müssen.

Brechung durch Linsen. Chromatische Abweichung.

Die chromatische Abweichung einer Linse, d. h. die Entfernung der Brennpunkte der äussersten (rothen und violetten) Strahlen, variiert mit der Entfernung desjenigen Punktes von der Axe, in welchem die einfallenden Strahlen die Linse treffen; sie ist also für die Randstrahlen eine andere, als für die Centralstrahlen.

Aus der Formel für die Centralstrahlen einer unendlich dünnen Linse

$$F_1 = (n-1)(R' - R'')$$

folgt, dass F mit n zugleich wächst, dass also bei parallelen Einfallsstrahlen der Brennpunkt der violetten (brechbareren) Strahlen der Linse näher liegt, als der den rothen Strahlen angehörige. Dasselbe folgt aus $f = F_1 + e$ für convergirende und divergirende Einfallsstrahlen, mit Ausnahme des Falles, in welchem F und e verschiedene Zeichen haben und e absolut genommen grösser als F ist, d. h. bei Sammellinsen, wenn die Einfallsstrahlen von einem vor der Linse und innerhalb der Brennweite liegenden Punkte divergiren; bei Zerstreuungslinsen, wenn sie nach einem hinter der Linse, aber innerhalb der Brennweite liegenden Punkt hin convergiren.

Die Aenderung von F_1 ist, wenn n um δn wächst,

$$52) \delta F_1 = (R' - R'') \delta n = (n-1)(R' - R'') \frac{\delta n}{n-1} = F_1 \theta$$

wo θ wiederum das Zerstreuungsverhältniss $\frac{\delta n}{n-1}$ bedeutet.

Nennt man die chromatische Abweichung $-\omega$, und bezieht n auf die äussersten rothen, $n + \delta n$ auf die äussersten violetten Strahlen, so hat man, wegen

$$\delta f_1 = \delta(F_1 + e) = \delta F_1,$$

$$53) \omega = -\delta \frac{1}{f_1} = \frac{\delta f_1}{f_1^2} = \frac{F_1 \theta}{f_1^2}.$$

Bei einer einzigen Linse kann also die chromatische Abweichung nie verschwinden. Die Seitenabweichung findet sich hieraus, da deren Ausdruck, wie bei der sphärischen Aberration (p. 170), $\omega f y$ ist,

$$y\theta \frac{F_1}{f_1},$$

und für parallel auffallende Strahlen, d. h. für $F_1 = f_1$, $y\theta$, also unabhängig von der Focallänge.

Achromatismus eines Linsensystems.

Betrachten wir zuvörderst nur zwei, von einander um entfernte Linsen, und nennen $\frac{1}{f_1}$ und $\frac{1}{F_1}$ die Brennweite und Focallänge der ersten, $\frac{1}{f_2}$ und $\frac{1}{F_2}$ die der zweiten Linse,erner $\frac{1}{e'}$ die Entfernung des Convergenzpunktes der einfallenden Strahlen von der ersten Linse, und θ' deren Zerstreuungsverhältniß $\frac{\delta n}{n-1}$, endlich $\frac{1}{e''}$ und θ'' die entsprechenden Werthe für die zweite Linse.

Es ist alsdann $f_2 = F_2 + e''$, also die Bedingung des Achromatismus:

$$\delta f_2 = \delta F_2 + \delta e'' = 0.$$

Aus der Gleichung $\frac{1}{e''} = \frac{1}{f_1} - d$ erhält man überdies, da $\delta f_1 = F_1 \theta'$ ist,

$$\delta e'' = \frac{e''^2 \delta f_1}{f_1^2} = \frac{e''^2 F_1 \theta'}{f_1^2},$$

so daß die obige Gleichung wegen $\delta F_2 = F_2 \theta''$ sich verändert in:

$$\delta f_2 = F_2 \theta'' + F_1 \theta' \frac{e''^2}{f_1^2} = \left(F_2 \theta'' + F_1 \theta' \frac{f_1^2}{e''^2} \right) \frac{e''^2}{f_1^2} = 0.$$

Der Achromatismus ist daher nicht von der Krümmung der Linsen, sondern nur von ihrer Brennweite abhängig, und da θ' und θ'' positiv sind, so muß F_1 oder F_2 nega-

tiv sein, d. h. die eine Linse muß eine Sammellinse und die andere eine Zerstreuungslinse sein.

Eliminirt man e'' aus (54), so ergibt sich, da

$$\frac{f_1^2}{f_2^2} = (1 - f_1 d)^2 = [1 - (F_1 + e')d]^2 \text{ ist,}$$

$$55) \quad F\theta' + F''\theta''[1 - (F_1 + e')d]^2 = 0,$$

und für parallele Einfallstrahlen

$$56) \quad F\theta' + F''\theta''(1 - F_1 d)^2 = 0.$$

Sind daher die Focallänge und die Zerstreuungsverhältnisse beider Linsen gegeben, so läßt sich die Entfernung beider finden, in welcher sie achromatisch sind. Es findet sich nämlich

$$d = \frac{1}{F_1} \left(1 - \sqrt{-\frac{\theta' F_1}{\theta'' F_2}} \right).$$

Für Linsen, welche sich berühren, wird $d = 0$, da die Bedingung des Achromatismus

$$57) \quad \theta' F_1 + \theta'' F_2 = 0.$$

Ist die Focallänge des Systems gegeben, und ihr umgekehrter Werth gleich F , so hat man überdies nach p. 166 $F = F_1 + F_2$, welche Gleichung in Verbindung mit (54) liefert, wenn man $\frac{\theta'}{\theta''} = \pi$ setzt,

$$58) \quad F_1 = \frac{F}{1 - \pi}, \quad F_2 = -\frac{\pi F}{1 - \pi}.$$

Soll das Linsenpaar überdies aplanatisch sein, so kann man diese Werthe nur in (42) zu substituiren. Da F_1 und F_2 constant werden, so vereinfacht dies noch die Bedingung des Aplanatismus. Man erhält nämlich

$$59) \quad n''(\beta' - \gamma'e' + \delta'e'^2) = n'\pi(\beta'' - \gamma''e'' + \delta''e''^2).$$

Auf gleiche Weise findet man für ein System von 3 Linsen, wenn man f_3 , F_3 , e''' , θ''' auf die dritte Linse bezieht,

$$60) \quad \delta f_3 = \left(F_1 \theta' + F_2 \theta'' \frac{f_1^2}{e''^2} + F_3 \theta''' \frac{f_1^2 f_2^2}{e''^2 e'''^2} \right) \frac{e''^2 e'''^2}{f_1^2 f_2^2}$$

und für 4 Linsen

$$61) \quad \delta f_7 = \left(F_1 \theta' + F_2 \theta'' \frac{f_1^2}{e''^2} + F_3 \theta''' \frac{f_1^2 f_3^2}{e''^2 e'''^2} + F_4 \theta'''' \frac{f_1^2 f_3^2 f_5^2}{e''^2 e'''^2 e''''^2} \right) \frac{e''^2 e'''^2 e''''^2}{f_1^2 f_3^2 f_5^2}.$$

Zur Bestimmung der chromatischen Abweichung für Linsen von namhafter Dicke, und zur Berechnung der achromatisirenden Linse muß man zu den allgemeinen Formeln (45—47) seine Zuflucht nehmen.

Sechster Abschnitt.

Von der Absorption.

Erste Abtheilung.

Uebersicht über die Absorptions-Erscheinungen.

Absorption des reflektirten und gebrochenen Lichtes.

Man nennt einen Körper vollkommen durchsichtig, wenn das austretende und reflektirte Licht zusammengenommen dem einfallenden Lichte an Stärke genau gleich ist. In der Wirklichkeit giebt es aber keinen solchen Körper; es geht vielmehr mehr oder weniger Licht verloren, d. h. es wird mehr oder weniger Licht von den Körpern absorbirt.

Die Absorption schwächt höchst wahrscheinlich bei keinem einzigen Mittel das (reflektirte und gebrochene) Licht aller Farben gleichmäfsig.

Betrachten wir einen Körper, der vollkommen glatt ist, damit er an einer Oberfläche das Licht nicht ganz oder theilweis unregelmäfsig reflektirt (zerstreut), der ferner homogen ist, damit nicht verschiedenartige Theile verschieden auf das Licht wirken, und der endlich entweder vollkommen undurchsichtig ist, oder wenn er nicht durchsichtig ist, doch eine solche Dicke hat, dafs in ein vor demselben befindliches Auge kein Licht von irgend einem hinter demselben befindlichen Gegenstand kommt (z. B. ein Metall oder eine homogene hinreichend dicke Schicht einer Flüs-

keit): so würden, wenn die Oberfläche z. B. eine Ebene alle vor dem Körper sich befindenden Gegenstände genau in ihrer Farbe sich abspiegeln, sobald derselbe allen Lichtstrahlen gleichmäfsig reflektirte, d. h. sobald die Intensität des unter einem bestimmten Winkel einfallenden Lichtes zu der des reflektirten für alle Farbenstrahlen dasselbe Verhältnifs hätte.

Wäre dagegen der Körper so rauh, dafs er sämtliches Licht unregelmäfsig reflektirte, so würde derselbe unter übrigens gleichen Umständen genau in der Farbe erscheinen, welche das einfallende Licht hat. Er würde daher im Sonnenlicht ein helles vollkommen reines Weifs zeigen, wenn dasselbe durch die Absorption wenig geschwächt wird, und das Weifs würde dunkler werden und durch alle Töne des Grau hindurchgehend ins vollkommen Schwarze übergehen, wenn die Lichtschwächung bis zur Lichtvernichtung abnähme.

Wenn es nun auch vollkommen glatte Körper giebt, welche nicht wahrnehmbar die Farbe der abgespiegelten Gegenstände ändern, und wenn es auch rauhe Körper giebt, welche keine Abweichung vom reinen Weifs und vom reinen Schwarz bemerken lassen, so dürfte dies noch keinen Beweis einer vollkommen gleichmäfsigen Absorption abgeben, da die Fraunhoferschen dunklen Linien selbst im Spektrum des Sonnenlichtes, welches die Atmosphäre durchläuft, hat, und welches man noch mit dem meisten Rechte weissen können darf, auf ein Fehlen oder auf eine Schwächung einzelner Farben hindeuten.

Auf der andern Seite giebt es vielleicht keinen Körper, welcher von allen Farbenstrahlen nur eine einzige (zu jeder einzigen Wellenlänge gehörige) Strahlengattung reflektirte, und von welchem also alle übrigen absorbiert würden. Ein solcher Körper würde nämlich in jedem farbigen Licht, welches jene Farbe nicht mit enthielte, vollkommen schwarz erscheinen.

Von allen Mitteln wird also im Allgemeinen bei der Reflexion jeder Farbenstrahl anders afficirt. Die katoptri-

schen Bilder weichen hinsichtlich ihrer Farbe mehr oder weniger von den abgespiegelten Gegenständen ab, und die nicht vollkommen glatten Körper erscheinen in derjenigen Farbe, welche aus denjenigen im Einfallslichte enthaltenen Farben gemischt ist, die in einer zur Wahrnehmung hinreichenden Menge reflektirt werden können. Die natürliche Farbe der Körper hängt also von dem Absorptionsverhältniß und von der Farbe des Einfallslichtes ab.

Die intensive Färbung spiegelnder Körper, welche die Intensität der katoptrischen Bilder schwächt, wie die des Milchglases und des Email, rührt von der Ungleichartigkeit der Masse her. In dem Email sind es z. B. die feinen Theilchen des Zinnoxys, welche das zu ihnen durchdringende Licht unregelmäßig reflektiren und mit dem von der Oberfläche regelmäßig reflektirten Licht vermischen. Diese Theile spielen also die Rolle eines, von der Glasmasse unabhängigen rauhen Körpers. Ein Seitenstück hierzu sind die belegten Glasspiegel, in welchen die Oberfläche des Glases und die Belegung für sich unabhängig katoptrische Bilder geben, von denen aber nur das von der Belegung herrührende wegen seiner Lichtstärke das vorherrschende und allein mit Deutlichkeit gesehene ist.

Was von der Absorption in Bezug auf das reflektirte Licht gesagt ist, gilt ebenso in Bezug auf das gebrochene.

Ist das absorbirende Mittel von parallelen Flächen begrenzt, und ist die Absorption nahe gleichmäßig, und nicht zu stark, so sieht man durch dasselbe die Gegenstände nahe in ihrer natürlichen Farbe; ist die Absorption ungleichmäßig, so sieht man die weißen Gegenstände in der Farbe, welche aus den nicht absorbirten Farben gemischt ist, und die farbigen Gegenstände in der Mischungsfarbe derjenigen nicht absorbirten Strahlen, welche dieselben in Folge der ihnen eigenen Absorption allein reflektiren können. Läßt also das Mittel nur eine einzige Farbe hindurch (wie es nahe mit dem rothen Kupferoxydulglase der Fall ist), so erscheinen alle Gegenstände dunkel, welche diese Farbe nicht mit enthalten.

Ist das Mittel von nicht parallelen Flächen begrenzt,

also prismatisch, so erscheinen weisse Gegenstände auf dunklem Grunde und dunkle Gegenstände auf weissem Grunde mit denjenigen prismatischen Farben gesäumt, welche nicht absorbirt worden sind.

Das prismatische Spektrum, welches man erhält, wenn man weisses Licht, nachdem man es durch ein von parallelen Flächen begrenztes absorbirendes Medium geleitet hat, durch ein durchsichtiges (nicht absorbirendes) Prisma gehen läßt, giebt (bei weissem Einfallslichte) ein genaues Bild der Absorptionsverhältnisse des Mittels. Das Licht ist nämlich an denjenigen Stellen geschwächt, oder von dunklen Räumen oder Linien unterbrochen, welche Farben entsprechen, die unverhältnißmässig geschwächt oder ganz vernichtet sind. Mittel, deren Farbe beim Darauf- oder Hindurchsehen kaum merkliche Unterschiede zeigen, erzeugen oft ganz unähnliche Spektra. Die absorbirenden, starren und tropfbarflüssigen Körper geben Spektra, welche nach den bisherigen Erfahrungen, wenn sie vollkommen ausgelöschte Stellen enthalten, solche nur in gröfserer Ausdehnung enthalten. So ist im Spektrum des kobaltblauen Glases, je nach der schwächeren oder stärkeren Färbung, das Orange sehr schwach oder ganz ausgelöscht; so dafs das ebenfalls etwas geschwächte Roth einen abgesonderten ovalen Fleck bildet.

Eine auffallende (von Brewster entdeckte) Eigenheit besitzt das oxalsaure Chromoxyd-Kali, welche dasselbe den Gasarten nahe bringt, nämlich das Auftreten einer scharf begrenzten Linie im Roth des Spektrums, zwischen den Fraunhoferschen Linien *A* und *B* (etwa um $\frac{1}{6}$ des Intervalls zwischen *A* und *B* mehr nach *B* hin). Bei sehr geringer Dicke dieses doppelbrechenden Krystalls ist das durch die schnellsten Strahlen erzeugte Bild hellblau, und enthält, wie die prismatische Zerlegung zeigt, noch etwas Grün; das Bild der langsameren Strahlen enthält in seinem Spektrum Grün und Roth, von denen die erste Farbe im Tageslicht, die letzte im Kerzenlicht vorwaltet. Bei gröfserer Dicke wird das Blau reiner und schwächer, und das Grün des anderen Bildes verschwindet, und bei einer bestimmten Dicke

erlischt das blaue Bild gänzlich, während das andere olivengrün erscheint, und gleichfalls verschwunden ist, wenn die Dicke bis zu $\frac{1}{20}$ " gewachsen ist, wo der Krystall ganz undurchsichtig ist, und im reflektirten Licht fast schwarz aussieht. Aehnlich verhält sich die Auflösung des Salzes in Wasser, deren Färbung mit zunehmender Dicke im Tageslicht aus dem Blaugrünen in bläuliches Nelkenroth, im Kerzenlicht aus hellem Blutroth in immer dunkler werdendes Blutroth übergeht. Was die Veränderung des Spectrums bei zunehmender Dicke betrifft, so werden schon bei einer Dicke, bei welcher er fast farblos aussieht, die gelben Strahlen an der brechbareren Seite der Linie *D* angegriffen; alsdann verschwindet das Violett, das Gelb, das Orange, das weniger brechbare Grün, bis der Raum zwischen *D* und *E*, und ein Theil an der andern Seite von *D* und *E* ganz zerstört ist, wo dann jeder Gegenstand zwei weit getrennte Bilder giebt, deren eines roth, das andere grünlichblau ist. Darauf erlischt das Grün an der blauen Seite von *E* und das Blau an der violetten Seite von *F*, bis bei *F* nur reines Blau übrig bleibt, welches gleichfalls bei noch größerer Dicke der Lösung ganz verschwindet, und noch eine Zeitlang nur das Roth bemerkbar läßt.

Auch die Wärme ist von Einfluß auf die Absorptionsverhältnisse der festen und flüssigen Körper. Das rothe Quecksilberoxyd wird durch Erhitzung dunkelbraun, die Auflösungen des Eisenchlorids und der Eisenoxydsalze werden dunkler etc. Merkwürdig ist die von Mitscherlich (Pogg. Ann. XXVIII, p. 116) beobachtete, durch Temperaturerhöhung erzeugte plötzliche Farbenänderung des Quecksilberjodids, welche in einer Veränderung der Anordnung der Theile, die sich in der Krystallform ausspricht, seinen Grund hat. Die durch Sublimation erhaltenen krystallinischen Blättchen sind nämlich gelb; schmilzt man dieselben aber, und läßt die gelbe Masse erstarren, so setzt sich die Farbe plötzlich in ein intensives Roth um, welches wiederum durch vorsichtiges Erwärmen in Gelb verwandelt werden kann.

e Gasarten (welche gar nicht oder nur unmerklich zerstreuen, also kein Spektrum bilden) werden durch ihre Absorptionsverhältnisse dadurch untersucht, an möglichst vollkommen weißes Licht durch eine der Gasart leitet, und nach dem Austritt auf ein fallend läßt, welches das Licht möglichst gleichmässigt (z. B. auf ein homogenes weißes Glasprisma oder Bergkrystallprisma *). Das resultirende Spektrum, wenn mit dem Spektrum, welches ohne Dazwischen einer Gasart sich ergibt, zeigt die Verhältnisse der Lichtung durch das Gas.

erkwürdig ist hierbei die Thatsache, daß die Aenderung des Aggregatzustandes im Allgemeinen wenig Einfluss auf den Ton der durchgelassenen Farben hat, daß aber gasförmigen Zustand oft einzelne Farbenstrahlen in zahlreicher Menge absorbiert werden, so daß das Spektrum von dunklen Linien unterbrochen ist, deren Zahl und von der Dichtigkeit und Temperatur des Gases ab-

hängig die Anwesenheit dunkler Linien in Gasspektren wurde zuerst entdeckt, und zwar zuerst im Spektrum des sauren Gases, in welchem er mehrere hundert Linien bemerkte, die viel deutlicher waren, als die dunklen im Sonnenspektrum. Er fand sie schärfer und dunkler im Violett und im Blau, blässer im Grün, und sehr schwach im Gelb und im Roth. Durch Vermehrung der Dichte des Gases wurde die Deutlichkeit der Linien im Roth grösser, und die Linien im Blau und Violett an Breite zu.

Später nachher wurden solche Linien von Miller auch in anderen Gasen entdeckt. Das Spektrum des Joddampfes zeigt mehr als hundert gleichweit von einander entfernte Linien. Ist die Dichtigkeit des Gases nur gering, so er-

Miller liess hierzu das Licht einer Gaslampe durch eine mit dem Gas gefüllte Flasche gehen, und erzeugte durch eine dahinter gestellte mit Wasser gefüllte Röhre eine Focallinie, deren Licht alsdann durch ein Prisma zerlegt wurde.

scheinen in dem Indigo einige feine, blaß schwarze Linien; vermehrt man die Dichte durch Erwärmung, so werden dieselben schwärzer und ihre Zahl vermehrt sich, die hellen Linien im Blau nehmen allmählig an Stärke ab, bis das blaue Ende ganz ausgelöscht ist, während neue Linien in dem übrigen Theil des Spektrums sich bilden. Bei sehr großer Intensität der Farbe des Gases endlich reducirt sich das Spektrum auf ein kleines Stück Roth, welches von zahlreichen schwarzen Strichen durchzogen ist.

Das Spektrum des Bromdampfes fand Miller dem des Jodgases vollkommen ähnlich.

Während Chlorgas nur das blaue Ende des Spektrums vernichtet, ohne Linien zu zeigen, gab Euchlor eine Menge breiter Linien und regelmäßige Zwischenräume, und zwar bloß in dem Theile des Spektrums, welcher vom Chlor absorbirt wird.

Schmilzt man zwei Substanzen zu einem Gemenge zusammen, welche complementär gefärbtes Licht durchlassen, so ist das durchgelassene Licht des Gemenges farblos.

So wird, wie Suckow fand *), eine durch etwas Mangansuperoxyd in dem oxydirenden Theil der Löthrohrflamme schwach roth gefärbte Phosphorsalzperle durch Zusatz einer geringen Menge des für sich grün färbenden Kupferoxyds farblos und durchsichtig. Dasselbe erfolgt, wenn man das strohgelbfärbende Uranoxyd und eine solche Quantität Mangansuperoxyd anwendet, welche für sich die Perle röthlich violett färben würde. Ebenso wird eine in der Reductionsflamme des Löthrohrs durch Kobaltoxyd schwach blau gefärbte Boraxperle durch Zusatz einer geringen Menge orange färbender Wolframsäure farblos. Suckow fand selbst, daß in einem Turmalin, welcher stellenweis farblos und röthlich violett war, in dem farblosen Theile gleichfalls das an sich roth-violett färbende Manganoxyd aber mit einem Zusatz von grün färbendem Eisenoxydul enthalten war. Demnach dürfte Farblosigkeit eines Minerals nicht mehr als Zeichen seiner chemischen Reinheit angesehen werden.

Pris-

*) Pogg. Ann. XXXIX, p. 326.

principien, auf denen die Erklärung der Absorptions-Erscheinungen beruht.

Die Absorptions-Erscheinungen im Allgemeinen, und die dunklen Linien im Spektrum der Gase insbesondere, hat v. Wrede (Pogg. Ann. XXXIII.) mit glücklichem Erfolge aus der Annahme erklärt, daß das Licht im Innern des absorbirenden Mittels partielle Reflexionen erleide, und daß die direkt gebrochenen oder die direkt reflektirten Strahlen mit den durch partielle Reflexionen und Brechungen im Innern abgezweigten und später austretenden Strahlentheilen interferiren. Da die Verzögerungen bei dieser Voraussetzung von dem Abstand der Moleküle des Mittels abhängen, so muß die Intensität (also das Absorptionsverhältniß) von der Wellenlänge abhängen; und das austretende oder reflektirte Licht bei weißem Einfallslight im Allgemeinen mehr oder weniger gefärbt sein.

Setzt man zuerst zwei (ebene) parallele Molekelschichten voraus, und das Licht senkrecht auf diese Schichten einfallend, so ist der Ausdruck für die Intensität, I , des austretenden Lichtes

$$1) \quad I = \frac{(1-R)^2}{1-2R^2 \cos \Delta + R^4},$$

wenn die Intensität des Einfallslichtes zur Einheit genommen wird, R die Vibrationsintensität des Lichtes nach einer einmaligen Brechung, R dieselbe nach einmaliger Reflexion bedeutet, und Δ für $\frac{4\pi}{\lambda} d$ steht, in welchem Ausdruck λ die Wellenlänge und d den Abstand der beiden Schichten vorstellt.

Die Intensität wird demnach am größten, wenn $2d$ einer geraden Anzahl halber Wellenlängen, am geringsten, wenn $2d$ einer ungeraden Anzahl halber Wellenlängen gleich ist, d. h. diejenigen Farben werden am wenigsten absorbirt, deren Wellenlänge 1, 2, 3... mal in $2d$ enthalten ist; und diejenigen werden am meisten geschwächt, deren Wellenlänge $\frac{1}{2}$, $\frac{3}{2}$, $\frac{5}{2}$... mal in $2d$ enthalten ist.

Unter $\frac{1}{2}$ mal in $2d$ verstanden wird die Hälfte der Wellenlänge, d. h. die Wellenlänge, deren doppelte in $2d$ enthalten ist.

Construirt man eine Curve, deren Abscissen $\frac{l}{2d}$, und deren Ordinaten die zugehörigen Werthe von I sind, so erhält man ein Bild der Intensität für jedes Verhältniß der Wellenlänge zur Entfernung der Schichten. Nimmt man d als constant an, betrachtet man also ein ganz bestimmtes Mittel, so werden die Abscissen der Wellenlänge proportional, und ist für das äußerste Violett $\frac{l}{2d} = a$, und für das äußerste Roth $\frac{l}{2d} = b$, so bietet die Curve zwischen den Abscissen a und b ein Bild für die Intensität der verschiedenen Farbenstrahlen dar.

Die Fig. 76 stellt die Curve dar, nur ist nicht $\frac{l}{2d}$ sondern $\log \frac{l}{2d}$ zu Abscissen genommen.

Man nenne die Wellenlänge des äußersten Roth für irgend ein Mittel l_1 , die zu dem an der Grenze des Roth und Gelb liegenden Strahl gehörige l_2 , die zur Grenze des Gelb und Grün liegende gehörige l_3 , etc. und l_8 die Wellenlänge des äußersten Violett.

Construirt man nun ein Spektrum (Fig. 77), dessen Länge $\log \frac{l_1}{l_8}$ (für die Gasarten nahe gleich $\log 1,58$) ist, und nimmt zur Breite der Räume, welche die 7 Hauptfarben einnehmen, $\log \frac{l_1}{l_2}$, $\log \frac{l_2}{l_3}$, $\log \frac{l_3}{l_4}$ etc.; und legt das Spektrum so an die Abscissenlinie der vorigen Figur, daß die äußerste Grenze des Roth auf den Punkt fällt, welcher dem $\log \frac{l_1}{2d}$ entspricht, so ist die Intensität jeder Stelle des Spektrums bestimmt durch die darüber liegende Ordinate. Es liegt nämlich z. B. die Ordinate für die Grenze zwischen Roth und Gelb da, wo die Abscisse $\log \frac{l_2}{2d}$ ist, denn die Entfernung von dem Punkt, wo die Abscisse $\log \frac{l_1}{2d}$ ist, be-

igt $\log \frac{l_1}{2b} - \log \frac{l_2}{2b}$, d. i. $\log \frac{l_1}{l_2}$, welches eben die Stelle ist,

welcher sich jene Grenze zwischen Roth und Gelb in dem angelegten Spektrum befindet.

Setzt man z. B. $2d = \frac{1}{20} l_1$, so kommt der Anfangspunkt (A) des Spektrums bei 20 zu liegen, der ganze Theil der über demselben befindlichen Curve ist daher seinem Maximum nahe, und das durchgelassene Licht muß fast rein weiß erscheinen. Setzt man $2d = \frac{1}{4} l_1$, so kommt A unter zu liegen, und die Intensitätscurve nimmt vom Rothen zum Violetten ab, welches letztere seinem Minimum sehr nahe ist; das Mittel würde daher wenig durchsichtig sein, und das durchgelassene Licht sich ins Rothe ziehen. Für $d = \frac{1}{2} l_1$ liegt das ganze Curvenstück dem Minimum sehr nahe, und das Mittel würde undurchsichtig sein.

Nimmt man d immer kleiner und kleiner, so wird im durchgelassenen Lichte nach und nach das Violett, Blau, Grün, Gelb, Roth vorherrschen.

Es lassen sich also durch die verschiedene Annahme des Werthes von d alle Grade der Durchsichtigkeit und alle Farben nuances hervorgebracht denken.

So lange $2d < 4l_1$ ist, giebt es nur ein Minimum oder zwei Minima, von denen jedes an einem Ende des Spektrums liegt; es wird also nur eine Stelle im Spektrum, oder werden dessen beide Enden absorbirt. Die Zahl der absorbirten Stellen wächst aber mit $2d$ zugleich, und für $d = 0,004$ Zoll erhält man ungefähr so viel dunkle Linien, als das Jodgas zeigt; allein es wird das durchgelassene zugleich weiß sein, da eine gleiche Menge (sehr nahe gelegener) Maxima auftreten.

Setzen wir statt zweier reflektirenden Schichten mehrere, und zwar ungleichweit von einander entfernte voraus, und nehmen wir zugleich an, daß die Reflexionen eines und desselben Strahls nur zwischen benachbarten Schichten folgen, daß also z. B. nicht ein Strahl nach einer Reflexion an der dritten Schicht erst an der ersten Schicht wieder zurückgelenkt wird, so erhalten wir für die Inten-

sität nach dem Austritt einen Ausdruck von der Form

$$I_1^2 \cdot I_2^2 \cdot I_3^2 \dots,$$

wo I_1^2 , I_2^2 , I_3^2 sich von I^2 in (1) nur dadurch unterscheiden, daß unter d beziehlich die Entfernungen der aufeinanderfolgenden Schichten verstanden werden müssen^{*)}. Nun giebt jeder der Faktoren I_1^2 , I_2^2 , $I_3^2 \dots$ eine Curve, wie die der Fig. 76; jedem derselben (zu einem eigenen Werth von d gehörenden) entspricht ein anderes Stück dieser Curve, und die Summe der Ordinaten der Curvenstücke giebt die Curve der Total-Intensität.

Das Spektrum des Jodgases, und dessen Veränderung mit der Temperatur, läßt sich sehr treu darstellen, wenn man drei Schichten voraussetzt, deren Entfernungen d und d' so beschaffen sind, daß $2d = l_1$ und $2d' = 150l_1$ ist. In Fig. 78 stellt AB die zu d , CD die zu d' gehörige Curvenform vor; die aus beiden entstehende Curve ist daher der Linie EF ähnlich.

Stellt man sich nun vor, daß der durch die Erwärmung hervorgebrachte dunklere Ton des Jodgases nur von der Zunahme der Menge des reflektirten Lichtes herrührt, also von einer Zunahme des Werthes von R in der Formel (1), so bleibt die Lage der Maxima und Minima dieselbe, und es werden nur die Maxima geringer. Es wird sich daher nur die Curve der Abscissenlinie OX nähern, ohne ihre Form zu ändern. Entspricht nun eine Ordinate von der Größe αa derjenigen Intensität, welche ein Lichtstrahl haben muß, um noch eben auf den Gesichtssinn wirken zu können, oder mit andern Worten: ist ab die Grenze

^{*)} VVrede nennt a. a. O. das, was dem Obigen nach die Wirkung je zwei aufeinanderfolgender Schichten ist, Verzögerungsart, und scheint sich so viele Schichtenpaare gedacht zu haben, als Verzögerungsarten vorhanden sind, so daß zu einem Produkt von n Faktoren in dem Intensitätsausdruck, welchem nach dem Obigen $n+1$ Schichten entsprechen, $2n$ Schichten gehörig zu denken wären, und zwar so, daß zwischen den Schichtenpaaren selbst keine Reflexionen stattfänden. Dabei negirt er Reflexionen im Innern der Moleküle selbst. Beide Vorstellungsarten führen auf dasselbe Resultat. Welche von beiden naturgemäßer sei, mag dahingestellt bleiben.

Wahrnehmbarkeit für das Auge, so wird das Spektrum denjenigen Stellen dunkel sein, welche den unter *ab* gehenden Curventheilen angehören; es werden also im Blauige dunkle Linien entstehen. Nimmt aber die Intensität mit Zunahme des Werthes von *R* ab, d. h. rückt die Curve näher an *OX*, oder, was dasselbe ist, rückt die Grenze der Wahrnehmbarkeit höher hinauf, bis z. B. nach *b*₁, so wird der blaue Theil des Spektrums gänzlich abhört und es erscheinen dunkle Linien im Grün. Nimmt die Intensität noch mehr ab, so daß die Grenze der Wahrnehmbarkeit nach *a*₂*b*₂ hinaufrückt, so bleibt vom Spektrum noch von schwarzen Linien durchzogenes Roth übrig.

Was das Spektrum des oxalsauren Chromoxyd-Kalium betrifft, so verhält sich dasselbe so, als ob drei reflektierende Schichten vorhanden wären, für welche $2d = l_1$ und $= 10l_1$ ist. Es gleicht nämlich die Curve für $2d = l_1$

Linie *AB* Fig. 79, die Curve für $2d' = 10l_1$ der Linie *D*, also die reflektierende Curve der Linie *EF*. Ist nun die Grenze der Wahrnehmbarkeit, so erhält man ein Spektrum, welches nur Roth enthält, und in welchem sich ein schmaler dunkler Streif befindet.

In dem Vorigen sind zwar nur zwei Schichten und eine Schichtengruppe betrachtet worden, aber die Rechnung zeigt, daß bei mehreren gleichweit von einander entfernten

Schichten und bei mehreren Schichtengruppen die hellsten und dunkelsten Stellen ihre Lage nicht ändern, daß nur der Grad der Helligkeit ein anderer wird, und daß hauptsächlich bei sehr durchsichtigen Mitteln der Contrast der hellsten und dunkelsten Stellen mit der Zahl der Schichten zunimmt.

Nach demselben Princip, nach welchem die Absorptionsphänomene des durchgegangenen Lichtes sich analytisch darstellen lassen, sind auch die des reflektirten Lichtes darstellbar. Die Rechnung führt auf den Grundsatz, daß die Maxima und Minima des Spektrums im reflektirten Lichte genau die Stelle einnehmen, an welcher sich dieselben im Spektrum des gebrochenen Lichtes zeigen.

Da die Lage und das Verhältniß der Maxima und Minima dem Princip gemäß von der Wellenlänge abhängen, und diese in verschiedenen Richtungen in den doppelbrechenden Substanzen verschieden ist, so erklärt sich hieraus auch die Erscheinung des Dichroismus.

Künstliche Erzeugung der Spektra absorbirender Mittel.

Wrede erzeugte, von dem erörterten Princip ausgehend, durch partiellè Reflexionen an den beiden Flächen dünner Glimmerblättchen die Hauptformen der Spektra absorbirender Mittel.

Zur Hervorbringung der Spektra, welche nach dem Vorigen auf Reflexionen äquidistanter Schichten beruhen, bog er ein dünnes Glimmerblatt (dessen Dicke hier der Entfernung d entspricht) so, daß es die Oberfläche eines aufrechten Cylinders bildete, und ließ das von einer brennenden Kerze ausgehende Licht, nachdem es von dem Blättchen, auf welchem es eine feine vertikale Lichtlinie erzeugte, reflektirt worden war, durch ein Prisma gehen.

Sobald das Blättchen nicht dünner als $\frac{1}{1000}$ Zoll ist, erscheint das Licht vor dem Eintritt ins Prisma weiß, und das Spektrum ist von einer um so größeren Zahl dunkler Linien durchzogen, je größer die Dicke ist. Wählt man ein Blättchen, dessen Flächen etwas gegen einander geneigt sind, und biegt es so zu einem Cylinder, daß die Dicke in der Vertikal-Dimension gleich bleibt, in der Horizontal-Dimension abnimmt, so läßt sich durch Drehen des Cylinders das allmälige Auseinandertreten der dunklen Linien und die Abnahme der Anzahl derselben verfolgen.

Zur Darstellung der Spektra, welche auf Reflexionen zwischen 3 ungleich entfernten Schichten beruhen, ließ Wrede das von einem solchen cylindrischen Glimmerblättchen reflektirte Licht auf ein zweites fallen, und das von diesem letzteren reflektirte durch ein Prisma gehen. Zur Verstärkung concentrirte er zuerst das Kerzenlicht durch eine Linse, und hielt durch einen Schirm das Kerzenlicht von dem zweiten Glimmerblättchen, und durch einen an-

den das vom ersten Blättchen reflektirte Licht von dem
 sma ab. Durch Drehen der cylindrischen Blättchen lie-
 n sich alle mögliche Combinationen von Flächendistan-
 hervorbringen, welche keine allzu groſse Dünne er-
 derten.

Um auch Versuche für sehr kleine Werthe von d zu
 chen, bediente er sich gefärbter Flüssigkeiten, die in ei-
 cylindrischen Röhre zwischen zwei Glasscheiben, de-
 gegenseitiger Abstand sich beliebig ändern lieſs, einge-
 lassen waren. Mit einer rothen Flüssigkeit und einem
 Blättchen erzeugte er Spektra, welche dem des Jod-
 es und dem des oxalsauren Chromoxyd-Kali vollkom-
 n glichen. Durch Vergrößerung des Einfallswinkels, also
 ch Verstärkung der reflektirten Lichtmengen, brachte er
 Effekt der durch Temperaturerhöhung intensiver ge-
 chten Gasarten, nämlich die Verbreiterung der schwarzen
 Linien, hervor.

Berechnung der dunklen Linien in prismatischen Spektren.

Rühren die dunklen Linien, welche in dem prismati-
 en Spektrum sichtbar werden, wenn das Licht vor dem
 tritt in das Prisma durch ein gasförmiges Mittel gegän-
 ist, von partiellen Reflexionen äquidistanter Molekel-
 ichten her, so lassen sich nach dem Vorhergehenden aus
 Wellenlängen, welche zweien dunklen Linien entspre-
 n, die Entfernung der Schichten, so wie die Zahl und
 stanz der übrigen dunklen Linien berechnen.

Es erscheinen nämlich die dunklen Linien da, wo die
 Wellenlänge so groſs ist, daſs $(2a+1)l = 2d$ wird (wo
 a eine beliebige ganze Zahl zu denken ist). Bezeich-
 nun l_1 die Wellenlänge der äufsersten rothen, l_7 die
 äufsersten violetten Strahlen, s die Zahl der dunklen
 Linien, und liegt l_1 zwischen $\frac{2d}{2m-1}$ und $\frac{2d}{2m+1}$, so daſs

Wellenlänge der ersten dunklen Linie im Roth $\frac{2d}{2m+1}$

ist, so liegt l_7 zwischen $\frac{2d}{2(m+s)-1}$ und $\frac{2d}{2(m+s)+1}$,
und die Wellenlänge der letzten dunklen Linie im Violett
ist $\frac{2d}{2(m+s)-1}$.

Hieraus folgt, daß m zwischen $\frac{d}{l_1} - \frac{1}{2}$ und $\frac{d}{l_1} + \frac{1}{2}$,
wie daß $m+s$ zwischen $\frac{d}{l_7} - \frac{1}{2}$ und $\frac{d}{l_7} + \frac{1}{2}$ liegt. Man er-
hält also s , wenn man die größte in $\frac{d}{l_7} - \frac{1}{2}$ enthaltene
ganze Zahl von der größten in $\frac{d}{l_7} + \frac{1}{2}$ enthaltenen ganzen
Zahl subtrahirt.

Will man d berechnen, und kennt man zwei Wellen-
längen, z. B. l_2 und l_3 , und die Zahl $s'-1$ der dunklen
Linien zwischen denselben, so setze man

$$l_2 = \frac{2d}{2m'-1} \quad \text{und} \quad l_3 = \frac{2d}{2(m'+s')-1}.$$

Man hat alsdann

$$d = l_2(m' - \frac{1}{2}) = l_3(m' + s' - \frac{1}{2}),$$

also
$$d = \frac{l_2 l_3 s'}{l_2 - l_3}.$$

Will man den Abstand zweier benachbarten dunklen
Linien berechnen, und ist für die eine, als bekannt vor-
ausgesetzte, die Wellenlänge l , die der nächstfolgenden

$l - \delta l$, so hat man, wenn $l = \frac{2d}{2m'-1}$ ist, $l - \delta l = \frac{2d}{2m'+1}$,

folglich, da $2m' = \frac{2d}{l} + 1$ ist,

$$l - \delta l = \frac{ld}{l+d} \quad \text{und} \quad \delta l = \frac{l^2}{l+d}.$$

Die dunklen Linien sind daher im violetten Licht enger,
als im rothen.

Ist d sehr klein, so daß $\delta l = l$ wird, stehen also die
dunklen Linien sehr weit von einander ab, so verhalten
sich die Zuwächse δl der Wellenlängen nahe wie die Wel-
lenlängen selbst.

Einfluss der Natur der Lichtquellen auf das Spektrum.

Das prismatische Spektrum eines brechenden Mittels verschieden je nach der Natur der Lichtquelle; doch sind die Aenderungen denen, welche die Aenderung des Mittels hervorbringt, so analog, dass man nicht umhin kann, sie einer gleichen Ursache zuzuschreiben. Im Allgemeinen sind die Spektra farbiger Flammen weniger ausgedehnt, als die des Sonnenlichtes, so dass die Wellenlängen der erzeugten Strahlen zwischen engeren Grenzen liegen. Namentlich gehören hierher die Flammen des verdünnten und Kochsalz aufgelöst enthaltenden Weingeistes, welche nur gelbes Licht liefern, so wie der äussere (dunklere) Theil der Kerzenflamme, welcher nur orangefarbenes Licht abgibt. Der innere hellleuchtende Theil der Kerzenflamme abgibt Licht von allen Farben, und dem unteren blauen Theil fehlen die rothen und gelben Strahlen.

Man kann die Spektra dieser Theile der Flamme genauer untersuchen, wenn man ein dioptrisches Bild der letzteren durch eine Sammellinse erzeugt, und den zu untersuchenden Theil des Bildes auf die Oeffnung fallen lässt, durch welche hindurch das Licht auf das Prisma geleitet wird. Der äusserste Rand des Bildes giebt als Spektrum nur einen orangefarbenen Strich, also homogenes Licht; der innere Theil giebt ein vollständiges Spektrum, welches Orange da, wo im Sonnenspektrum die dunkle Doppel-*D* sich befindet, eine helle Doppellinie zeigt, die um so intensiver wird, je weiter der auf die Oeffnung fallende Theil des Bildes der Flamme von dessen Mitte entfernt ist, und welche offenbar dem Einfluss der dunkleren Hülle der Flamme zuzuschreiben ist. Das Spektrum des blauen Theils endlich enthält nur Violett, Blau und Grün, und hat oben sich drei regelmässig liegende Maxima, wie sie sich aus einer Annahme von $d = 5l_1$ bis $6l_1$ ergeben würden.

Das Spektrum der Flamme des Weingeistes, welcher Kupferchlorid aufgelöst enthält, zeigt eine grosse Zahl Paare paralleler Striche, welche durch schwarze Striche von einander getrennt sind, so wie es die Fig. 80 zeigt. Es verhält sich

daher so, als ob Gruppen von Molekelschichten vorhanden wären, deren Entfernungen sich wie 1:2 verhalten, so daß die Minima des einen Curvenstückes *AB* (etwa $d = 20l_1$ entsprechend) auf die Maxima des anderen *CD* (etwa $d = 40l_1$ bis $41l_1$ entsprechend) fallen, welches der resultirenden Curve die Form *EF* giebt, und wobei die Grenze der Wahrnehmbarkeit etwa in *ab* genommen werden muß.

Das Spektrum der Cyangasflamme, welche durch eine schmale Oeffnung betrachtet, purpurfarben mit grünlichgelber Einfassung erscheint, ist von mehreren, ziemlich gleichförmig vertheilten dunklen Zonen durchschnitten, welche durch Zonen von fast gleicher Helligkeit von einander getrennt sind.

Das Spektrum des salpetersauren Strontians zeigt außer einer sehr großen Zahl Unterbrechungen eine sehr helle, scharf sich abschneidende Linie.

Nach Wheatstone's Untersuchungen besteht das Spektrum des aus Quecksilber gezogenen elektro-magnetischen Funkens aus sieben durch dunkle Zwischenräume getrennten Zonen, nämlich aus zwei dicht aneinanderliegenden orangefarbenen, einer hellgrünen, zwei sehr nahen bläulichgrünen, einer sehr hell purpurrothen und einer violetten.

Die aus Zink, Kadmium, Zinn, Wismuth und Blei im geschmolzenen Zustande gezogenen Funken gaben ähnliche Spektren, die sich aber in der Zahl, Lage und Farbe der Zonen unterschieden. Die Spektren vom Zink und Kadmium zeichneten sich durch eine rothe Linie aus, die im Spektrum aller übrigen Metalle fehlte.

Die Spektren blieben genau dieselben, wenn der Funke aus diesen Metallen durch die Volta'sche Säule gezogen wurde; auch änderten sie sich nicht, wie Wheatstone wenigstens beim Quecksilber fand, wenn der Funke im Vacuum der Luftpumpe, in der Torricellischen Leere, in Kohlensäure etc. gezogen wurde.

Combination verschiedenartiger Flammen.

Für die Identität des Grundes der Farben leuchtender und beleuchteter Körper spricht noch die Entdeckung Lockers, daß sich das Licht gefärbter Flammen ebenso weißem Licht ergänzt, wie zur Deckung gebrachte Comentarfarben.

So behält z. B. die Weingeistflamme ihre eigenthümliche Farbe, wenn der Docht aus zwei Strängen zusammengedreht ist, deren einer mit Chlorstrontiumlösung, der andere mit Chlorkupferlösung getränkt ist, während jene die Flamme für sich carminroth, die andere dieselbe smaragdgrün färben würde.

Ebenso verhält es sich, wenn man orangefärbende Chlorcalciumlösung mit blaufärbender Chlorkobaltlösung verbindet.

Alle vier Dochte verhalten sich wiederum, wie jedes dieser Paare, mag man die Dochte zusammendrehen, oder die Flammen so hinter einander stellen, daß sie sich unmittelbar berühren.

Spektrum des Sonnenlichtes.

Die dunklen (Fraunhoferschen) Linien im Spektrum des Sonnenlichtes schreibt man der Absorption der Sonnen- und Erd-Atmosphäre zu. Die Unregelmäßigkeit in der Verteilung und Stärke der Linien deutet, wenn man sie nach dem angegebenen Princip erklären will, auf eine große Zahl der verschiedensten Entfernungen von einander befindlichen Molekularschichten hin. Alsdann ist auch die Verschiedenheit des Spektrums bei auf- oder untergehender Sonne von dem Spektrum der Mittagssonne aus dem ungleichen Wege durch die Erdatmosphäre erklärlich, so wie die Abweichungen von der Fraunhoferschen Zeichnung des Spektrums, welche Brewster bei seinen Beobachtungen gefunden hatte. Die letzteren rühren nämlich, wie Poggendorff mit Recht vermuthet, von der sehr

ungleichen Höhe über der Meeresoberfläche, in welcher Fraunhofer (in München) und Brewster (in Allertown in Schottland) ihre Beobachtungen anstellten. Sowohl die Unterschiede in der Länge des Weges, welchen das Licht durch die Atmosphäre hindurch zu durchlaufen hat, als die Unterschiede in der Dichtigkeit der letzteren, müssen nämlich von merklichem Einfluß sein. Die Hauptabweichungen von dem Fraunhoferschen Spektrum bestanden in dem Hinzukommen dunkler Zonen und scharf begrenzter Linien, und in dem Vorhandensein von deutlichen Liniengruppen, an deren Stelle Fraunhofer nur einzelne Linien angegeben hatte.

Selbst die Jahreszeit scheint Brewsters Beobachtungen zufolge von Einfluß zu sein, und über das Verhalten bei untergehender Sonne, also bei Verlängerung des Weges in der Atmosphäre drückt sich Brewster folgendermaßen aus:

„Die Atmosphäre wirkt sehr stark auf den in der Nähe von **D** liegenden Theil und auf den Raum dicht an der wenigst brechbaren Seite derselben. Sie erzeugt eine schöne Linie in der Mitte der Doppellinie **D**, und durch Vergrößerung einer Gruppe kleiner Linien an der rothen Seite von **D** bringt sie einen Streif hervor, fast so dunkel als die dreifache Linie **D** selbst. Im Allgemeinen macht sie alle Linien breiter; allein besonders die dunkelste, welche ich **m** nenne, zwischen **C** und **D**. Sie entwickelt einen Streif an der wenigst brechbaren Seite von **m**, wirkt eigenthümlich auf mehrere Linien und erzeugt einen abgesonderten Streif an der brechbarsten Seite von **C**. Die Linien **A**, **B** und **C** werden bedeutend breiter, und zwischen **A** und **B**, so wie überhaupt in dem rothen Raume werden Linien und Streifen entwickelt. — — — Ein sehr merkwürdiger schmaler Streif liegt an der brechbarsten Seite von **C**. Ein anderer sehr breiter findet sich an der brechbarsten Seite von **D**, dicht an einem scharf begrenzten und breiten Streif von gelbem Licht, und entwickelt sich durch die allgemeine Absorption des entsprechenden Theils vom darüber liegenden blauen Spektrum.“

Der überaus grofse Unterschied zwischen der Intensität der Maxima und Minima, so wie der Umstand, daß im einen Ende des Spektrums die Linien enger sein müssen, im rothen Ende, folgt schon aus der Rechnung bei der Annahme äquidistanter Schichten.

Zweite Abtheilung.

Entwicklung der Grundlagen der Absorptionstheorie.

Absorptions-Erscheinungen im durchgelassenen Lichte.

Betrachten wir die Absorption als eine Lichtschwächung, welche durch partielle Reflexionen im Innern des absorbirenden Mittels erzeugt wird, und denken wir uns vorläufig eine Reihe paralleler Schichten reflektirender Moleküle, so verhalten sich diese Schichten wie die beiden Grenzflächen im Newton'schen Ringversuch. Es tritt nämlich aus der zweiten Schicht nicht blofs dasjenige Licht, welches von jeder Schicht einmal gebrochen ist, sondern auch Licht, welches zwischen den Schichten 2, 4, 6 . . . partielle Reflexionen erlitten hat, und vereinigt sich mit dem ersten zu einem verengerten Lichtbündel. Ist das Mittel homogen, bricht also z. B., wenn es einfachbrechend ist, überall das Licht gleich stark, so werden die Brechungswinkel dem Einfallswinkel gleich, und die Strahlenrichtung wird beim Durchgang nicht geändert.

Behalten wir die Bezeichnung von p. 96 bei, so hat R_2 als Ausdruck für die Intensität des austretenden Lichts, insofern wegen der Gleichheit des Brechungs- und Einfallswinkels nicht mehr $R_2 = -R$, sondern $R_2 = +R$ ist, und $R = R_1$, $R' = R_1'$ wird, aus der Gleichung (40) Abz. IV.

$$1) \quad I = \frac{R'^4}{1 - 2R^2 \cos \Delta + R^4}$$

während $R' = 1 - R$ ist, und wo Δ wiederum der Phasendifferenz zweier, sich nur durch zwei Reflexionen zwi-

schen den Schichten unterscheidenden, Strahlen ist, und von dem Abstand d der Schichten durch die Gleichung

$$\Delta = \frac{4\pi}{\lambda} d \cos \alpha'$$

abhängt. Die Intensität erreicht daher ihr Maximum, wenn $2d \cos \alpha'$ gleich $0, l, 2l, 3l, \dots$ ist, ihr Minimum, wenn $2d \cos \alpha'$ gleich $\frac{1}{2}l, \frac{3}{2}l, \frac{5}{2}l, \frac{7}{2}l, \dots$ ist.

Da $d \cos \alpha'$ für jede bestimmte Strahlenrichtung constant ist, und die Helligkeit sonach nur von der Wellenlänge abhängt, so wird jede Farbengattung anders affectirt.

Setzt man die Incidenz als senkrecht, also $d \cos \alpha' = d$ voraus, so wird I^2 von der brechenden Kraft des Mittels unabhängiger.

Unter dieser letzten Voraussetzung sind die Werthe von I in Fig. 76 durch eine Curve dargestellt (s. p. 194).

Nehmen wir an, daß von den Molekülen auch Licht unregelmäßig (zerstreuend) reflektirt wird, so nimmt bloß R einen geringeren Werth an; und es wird an dem Gange der Werthe von I nichts Wesentliches geändert.

Setzt man hinter der zweiten Schicht eine dritte Schicht in der Entfernung d' voraus, und entspricht derselben der Phasenunterschied Δ' , so wird die Intensität des Lichts nach dem Austritt

$$I^2 = \frac{I^2 R'^4}{1 - 2R^2 \cos \Delta' + R^4} = I^2 I_1^2,$$

und entsprechen einer vierten Schicht die Werthe d'' und Δ'' , I'' , so hat man

$$I''^2 = \frac{I^2 I_1^2 R'^4}{1 - 2R^2 \cos \Delta'' + R^4} = I^2 I_1^2 I_2^2,$$

und es kommt jedem der Faktoren I^2, I_1^2, I_2^2 ein besonderes Stück der Curve (Fig. 76) zu, durch deren Vereinigung man ein Bild des Ganges der Absorption construiren kann.

Ist der Werth von R für jede Schicht ein anderer, so wird dieser Gang im Allgemeinen wenig geändert.

Hierbei ist aber vorausgesetzt, daß das Licht, nachdem es eine oder mehrere partielle Reflexionen zwischen zwei

einander folgenden Schichten erlitten hat, nicht in eine höhere Schicht zurückkehrt, um dort von neuem reflektirt der aus der hintersten Schicht heraus zu treten.

Betrachten wir jetzt den Fall, wo eine solche Combination stattfindet, und zwar unter der Voraussetzung, daß die Schichten gleichweit (um d) von einander entfernt sind, und daß das Mittel noch bei großer Dicke sehr durchsichtig ist, wie die atmosphärische Luft.

Die Intensität des einfallenden Lichtes zur Einheit bedacht, wird die Vibrations-Intensität u derjenigen Strahlen, welche ohne Reflexion durch alle Schichten gedrungen sind, in m Schichten gleich R^m . Was die Vibrationsintensität jenen Strahlen betrifft, welche den Raum d 2, 4, 6... durchlaufen haben, und welche beziehlich durch u_1, u_2, \dots bezeichnet seien, so wird das System u_1 erzeugt durch $m-1$ Strahlen, welche zwischen zwei auf einander folgenden Schichten zwei Reflexionen erlitten haben, und deren daher der Werth $R^m R^2$ entspricht, so daß $u_1 = (m-1) R^m R^2$ wird. Ferner wird u_2 erzeugt durch $m-1$ Strahlen, welche zwischen zwei auf einander folgenden Schichten 4 Reflexionen erlitten haben (deren der Werth R^4 entspricht), und $m-2$ Strahlen, welche zwei Reflexionen erlitten haben zwischen der ersten und dritten, zwischen der zweiten und vierten u. s. w. Schicht, und deren der Werth $R^{m+2} R^2$ entspricht. Ist nun das Mittel sehr durchsichtig, so ist R sehr klein, und man darf die Systeme R^4 vernachlässigen, so daß $u_2 = (m-2) R^{m+2} R^2$ wird. Aus dem letzten Grunde braucht man auch in u_3 nur diejenigen $m-3$ Strahlen zu berücksichtigen, welche zwei Reflexionen zwischen der ersten und vierten, der zweiten und fünften etc. Schicht erlitten haben, so daß $u_3 = (m-3) R^{m+4} R^2$ wird. Ebenso erhält man

$$u_n = (m-n) R^{m+2(n-1)} R^2.$$

Die Oscillationsgeschwindigkeiten der Systeme u_1, u_2, u_3, \dots werden daher

$$u_1 = R^m R^2 \sin(\xi - d), \quad (m-2) R^{m+2} R^2 \sin(\xi - 2d), \\ u_3 = (m-3) R^{m+4} R^2 \sin(\xi - 3d), \dots (m-n) R^{m+2(n-1)} R^2 \sin(\xi - nd).$$

Die Summe derselben, U , wird also

$$U = R^n R^2 \{ \sin \xi [(m-1) \cos \Delta + (m-2) R'^2 \cos 2\Delta + \dots + (m-n) R'^{2(n-1)} \cos n\Delta] - \cos \xi [(m-1) \sin \Delta + (m-2) R'^2 \sin 2\Delta + \dots + (m-n) R'^{2(n-1)} \sin n\Delta] \}.$$

Bringt man den Faktor von $\sin \xi$ auf die Form $A \cos \psi$, und den Faktor von $\cos \xi$ auf die Form $A \sin \psi$, so wird $U = A R'^m R^2 \sin(\xi - \psi)$.

Setzt man ferner $R'^2(\cos \Delta + \sqrt{-1} \sin \Delta) = h$, so ergibt sich wegen $R'^{2n}(\cos n\Delta + \sqrt{-1} \sin n\Delta) = h^n$,

$$A(\cos \psi + \sqrt{-1} \sin \psi) = (\cos \Delta + \sqrt{-1} \sin \Delta) \times [(m-1) + (m-2)h + (m-3)h^2 + \dots + (m-n)h^{n-1}] = (\cos \Delta + \sqrt{-1} \sin \Delta) S,$$

während

$$\begin{aligned} S &= (m-1)(1+h+h^2+\dots+h^{n-1}) - (h+h^2+h^3+\dots+h^{n-1}) - (h^2+h^3+h^4+\dots+h^{n-1}) - \dots - h^{n-1} \\ &= \frac{m-1}{1-h}(1-h^n) - \frac{1}{1-h}(h-h^n) - \frac{1}{1-h}(h^2-h^n) \\ &\quad - \dots - \frac{1}{1-h}(h^{n-1}-h^n) \\ &= \frac{1}{1-h} [(m-1) - (m-1)h^n - (h+h^2+h^3+\dots+h^{n-1}) + (n-1)h^n] \\ &= \frac{1}{1-h} \left[(m-1) - (m-n)h^n - \frac{h-h^n}{1-h} \right] \end{aligned}$$

ist. Wegen $n = m-1$ wird daher

$$S = \frac{(m-1) - mh + h^m}{(1-h)^2},$$

oder wenn die Zahl m der Schichten so groß ist, daß man h^m vernachlässigen und $m-1$ durch m ersetzen kann,

$$S = \frac{m}{1-h} = \frac{m}{1-R'^2(\cos \Delta + \sqrt{-1} \sin \Delta)}.$$

Man hat folglich

$$A(\cos \psi + \sqrt{-1} \sin \psi) = \frac{m(\cos \Delta + \sqrt{-1} \sin \Delta)}{1-R'^2(\cos \Delta + \sqrt{-1} \sin \Delta)}.$$

Hier-

hieraus ergibt sich, wenn man $1 - 2R'^2 \cos \Delta + R'^4 = f^2$ setzt,

$$A = \frac{m}{f}, \quad \sin \psi = \frac{\sin \Delta}{f}, \quad \cos \psi = \frac{\cos \Delta - R'^2}{f},$$

daß

$$\begin{aligned} U &= m R'^m R^2 \frac{\sin \xi (\cos \Delta - R'^2) - \cos \xi \sin \Delta}{f^2} \\ &= m R'^m R^2 \frac{\sin (\xi - \Delta) - R'^2 \sin \xi}{f^2} \end{aligned}$$

rd.

Vereinigt man endlich hiermit noch das System u , dessen Oscillationsgeschwindigkeit $R'^m \sin \xi$ ist, so erhält man, wenn man die resultirende Oscillationsgeschwindigkeit nennt,

$$V = R'^m \{ (AR^2 \cos \psi + 1) \sin \xi - AR^2 \sin \psi \cos \xi \}.$$

Bezeichnet man den Faktor von $\sin \xi$ durch $B \cos \varphi$, und den Faktor von $\cos \xi$ durch $B \sin \varphi$, so daß

$$B^2 = A^2 R^4 + 2AR^2 \cos \psi + 1,$$

er nach der Restitution der Werthe von A und $\cos \psi$,

$$\begin{aligned} B^2 f^2 &= m^2 R^4 + 2m R^2 (\cos \Delta - R'^2) + f^2 \\ &= 1 + 2 \cos \Delta (m R^2 - R'^2) + (m R^2 - R'^2)^2, \end{aligned}$$

rd: so erhält man, da $V = B \sin (\xi - \varphi)$ ist, für die resultirende Intensität

$$B^2 = \frac{1 + 2 \cos \Delta (m R^2 - R'^2) + (m R^2 - R'^2)^2}{1 - 2 \cos \Delta R'^2 + R'^4}.$$

Die Lichtstärke ist also am größten für $\cos \Delta = +1$, und am kleinsten für $\cos \Delta = -1$, d. h. am größten, wenn die Incidenz senkrecht (bei senkrechter Incidenz) $2d$ gleich $0, l, 2l, 3l \dots$, am kleinsten, wenn $2d$ gleich $\frac{1}{2}l, \frac{3}{2}l, \frac{5}{2}l, \frac{7}{2}l$ etc. wird, mithin unter denselben Bedingungen, unter welchen die Lichtstärke in zwei Schichten ein Größtes oder Kleinstes wird.

Der größte Werth von B^2 ist

$$R'^m \frac{1 + m R^2 - R'^2}{1 - R'^2} = R'^m \left(1 + \frac{m R^2}{1 - R'^2} \right),$$

der kleinste Werth

$$R'^m \frac{1 - m R^2 + R'^2}{1 + R'^2} = R'^m \left(1 - \frac{m R^2}{1 + R'^2} \right),$$

also das Verhältniß des größten Werthes zum kleinsten

$$1 + \frac{2mR^2}{1 - R'^2},$$

oder genähert:

$$1 + \frac{1}{2}mR.$$

Da für groſſe Werthe von m auch dieses Verhältniß groſſe wird, so müssen bei sehr groſſer Dicke des Mittels im prismatischen Spektrum die dunklen und hellen Stellen sehr contrastiren.

Es ist nach dem Vorhergehenden nicht schwer, die Aufgabe allgemeiner zu lösen, nämlich für den Fall, daß das Mittel undurchsichtiger ist, wobei also die mit höheren Potenzen von R multiplicirten Glieder in u_2, u_3, \dots mit berücksichtigt werden müssen, und für den Fall, daß die Schichten ungleich von einander entfernt sind.

Absorptions-Erscheinungen im reflektirten Lichte.

Für die Intensität des reflektirten Lichtes erhält man, wenn zwei um d von einander entfernte Molekelschichten vorausgesetzt werden, aus Abschn. IV, 37

$$\frac{2R^2(1 - \cos \Delta)}{1 - 2R^2 \cos \Delta + R^4};$$

sie wird daher gleichfalls ein Maximum für $\cos \Delta = +1$, und ein Minimum für $\cos \Delta = -1$. Die Curve, welche den Gang der Intensität vorstellt, hat daher an denselben Stellen ihre Maxima und Minima, an welchen sie im durchgelassenen Lichte sich befinden; nur sind die Minima genau der Null gleich.

Die hieraus zu ziehenden Folgerungen weichen daher nicht wesentlich von denen für das durchgelassene Licht geltenden ab.

Siebenter Abschnitt.

Physiologische Optik.

Einrichtung des Auges.

Der Augapfel (*bulbus oculi*), dessen Form nahe sphärisch befindet sich in der konischen, aus Knochen gebildeten Augenhöhle (*orbita*), und zwar in einem mit Fett stark durchwachsenen Zellgewebe. Den seitlichen Theil des Auges in der Augenhöhle, welcher nach der Nase zu liegt, nennen wir die innere, den entgegengesetzten die äußere Seite nennen.

Die Bewegung des Auges wird durch sechs Muskeln bewirkt, von denen vier die geraden Muskeln (*musculi recti*), die beiden anderen die schiefen Muskeln (*musculi obliqui*) heißen. Die geraden Muskeln geben, einzeln wirkend, die Bewegungen in horizontaler und vertikaler Richtung um den Mittelpunkt des Auges, indem ihre Anheftungspunkte oben, unten, an der inneren und an der äußeren Seite liegen, und ihre Richtung vom Anheftungspunkte aus direkt nach dem hinteren Ende der Augenhöhle gehen. Durch die gleichzeitige Zusammenziehung zweier gegenüberliegender gerader Muskeln wird die Bewegung in schiefer Richtung möglich. Eine drehende Bewegung um die Augenaxe wird durch die schiefen Muskeln hergestellt. Der vordere von ihnen, der obere schiefe Muskel, ist am oberen Pole des Augapfels etwas nach hinten zu (unter dem obersten geraden Muskel) angesetzt, geht schief aufwärts nach

der am oberen Theil der inneren Seite der Augenhöhle befindlichen Rolle (*trochlea*), welche die Form einer Öse hat, und läuft nach dem Durchgange durch dieselbe nach hinten zu, so daß durch eine Zusammenziehung dieses Muskels das Auge schief einwärts und abwärts gedreht wird. Die Drehung nach der entgegengesetzten Seite wird dem Auge durch den unteren schiefen Muskel mitgetheilt, welcher gleichfalls etwas nach hinten, und zwar zwischen dem oberen und äußeren geraden Muskel am Augapfel angesetzt, um die äußere Seite desselben herum geht, sich um den unteren geraden Muskel schlägt, und auf der unteren Seite der Augenhöhle befestigt ist.

Was den Augapfel selbst betrifft, dessen Horizontal-Durchschnitt in Fig. 81 abgebildet ist, so besteht dessen äußere Hülle 1) aus der weißen und undurchsichtigen harten Haut (*sclerotica*) *aa*, deren vorderer Theil das sichtbare Weiß des Auges bildet, und 2) aus der durchsichtigen Hornhaut (*cornea*) *bb*, durch deren stärkere Wölbung ein leichter Vorsprung entsteht, und welche mit ihrem Rande in die harte Haut eingefügt ist.

Dicht unter der harten Haut, und mit ihr durch ein bräunliches Zellgewebe (*lamina fusca*) verbunden, befindet sich die Aderhaut (*choroidea*) *dd*, welche auf ihrer Innenseite mit einer Membran (*membrana pigmenti*) überkleidet ist. Diese Membran ist aus flachen, oft sechseckigen Zellen zusammengesetzt, welche schwärzliche Kügelchen, das sogenannte *pigmentum nigrum*, enthalten. Das Pigment wird im hohen Alter bräunlich, und fehlt den Albino's ganz. An der Stelle, wo sich die harte Haut mit der Hornhaut vereinigt, wird sie von einem schmalen weißen Ringe, dem Strahlenbände (*orbiculus ciliaris*), umgeben, welcher die *sclerotica* mit ihr inniger verbindet. Von diesem Ringe aus erstrecken sich 70 — 90 strahlenförmige Fortsätze (*processus ciliares*) in das Innere des Auges hinein, und bilden den sogenannten Ciliarkörper (*corpus ciliare*).

Zwischen der Hornhaut und dem Ciliarkörper befindet sich die Regenbogenhaut (*iris*) *cc*, deren innere durch ein

ment schwarz gefärbte Seite auch Traubenhaut (*uvea*) ist, und welche eine kreisförmige Oeffnung, die Pupille, Sie ist der ringförmige gefärbte Theil des Auges, den man durch die durchsichtige Hornhaut hindurch wahrnimmt. Die Pupille liegt nicht genau in der Mitte der Iris, sondern etwa $\frac{1}{8}$ weiter nach der inneren Seite, und läßt sich durch eine Bewegung der Iris erweitern und verengern.

Der aus einer an dem hinteren Ende der Augenhöhle befindlichen Oeffnung kommende Sehnerv tritt etwa $\frac{1}{10}$ Zoll von der Augenaxe entfernt (bei *n*) nach der inneren Seite in den Augapfel, und breitet sich, nachdem er durch die *sclerotica* und *choroidea* hindurchgedrungen ist, zu einem feinen netzartigen Gewebe, der Netzhaut (*retina*) aus, welche sich an die *choroidea* anschließt und bis zum Ciliarkörper reicht. Am Ende der Augenaxe, der Pupille gegenüber, zeigt sie einen gelben Fleck, dessen Mittelpunkt eine dünne, einer Oeffnung gleichende, Stelle ist, die man als Centralloch (*foramen centrale*) nennt.

Die Sehnerven, bestehend aus sehr feinen Primitivfasern, treten vor ihrem Eintritt in die Augenhöhlen im sogenannten Chiasma zusammen, und theilen sich daselbst theilweis in der Art, daß die Fasern der rechten Seite des rechten und des linken Nerven zum rechten Auge, die der linken Seite des rechten und linken Nerven zum linken Auge gehen.

Nach Treviranus Entdeckung (*Beiträge zur Aufklärung der Erscheinungen und Gesetze des organischen Lebens. Bremen 1835*) und Gottsche's Untersuchungen (Faßl's *Mittheilungen aus dem Gebiete der Medizin. St. 3 und 4*) besteht die Netzhaut aus drei Haupttheilen, einer äußeren breiartigen Körnerschicht, einer (daraufliegenden) Nervenfaserschicht, welche durch die Zertheilung des Sehnerven gebildet wird, und einer inneren Schicht, welche, eine Fortsetzung der vorigen, aus cylindrischen nach dem Innern des Auges zu in Papillen auslaufenden Fasern besteht. Ob jeder der letzten cylindrischen Nervenglieder zu einer eigenen Faser der mittleren Schicht ge-

Blendung

		II.	VII.
Breite der Iris	{ innere Hälfte	1,5"	1,6"
	{ äussere Hälfte	1,75	1,8
Pupille	{ Durchmesser	2,25	1,5
	{ Entfernung von der Hornhaut . .	1,15	0,9

Linse.

		II.	VII.
Durchmesser		4"	4"
Axe	{ der ganzen Linse	1,9	1,8
	{ der vorderen Hälfte	0,78	0,78
	{ der hinteren Hälfte	1,1	1,02
Vorderfläche	{ halbe grosse Axe	2	2,03
	{ halbe kleine Axe	0,91	0,95
	{ Entfernung von der Hornhaut	1,35	1
Hinterfläche	{ Parameter	4,99	4,09
	{ Entfernung von der Netzhaut	6,8	6,65

Hintere Wölbung der Netzhaut.

	II.	VII.
Halbe grosse Axe des Ellipsoids	5,05"	5,05"
Halbe kleine Axe des Ellipsoids	4,15	4,41

Das zum Grunde gelegte Maass ist die pariser Linie. Der grosse Diagonal-Durchmesser des Augapfels ist von innen und oben nach aussen und unten gerechnet, der kleine dagegen von aussen und oben nach innen und unten. Die grösste Breite der Hornhaut liegt nicht genau im transversalen Durchmesser des Augapfels, sondern etwas nach dem grossen Diagonal-Durchmesser hingeneigt.

Vom Bilde auf der Netzhaut.

Die in das Auge tretenden Lichtstrahlen werden durch die verschiedenen brechenden Mittel, aus denen dasselbe besteht, von ihrer Richtung abgelenkt. Sehen wir von der Hornhaut und der Linsenkapsel wegen ihres geringen Einflusses ab, so sind es die wässrige Feuchtigkeit und die Krystalllinse, welche die Richtung der Strahlen in dem letzten Mittel, der Glasfeuchtigkeit bestimmen. Da sowohl die biconvexe Krystalllinse als die durch die innere Fläche der Hornhaut und der Vorderseite der Linsenkapsel zu einem Meniskus begrenzte wässrige Feuchtigkeit eine Sammellinse bildet, und die Glasfeuchtigkeit das Licht schwächer bricht, als die Linse, so werden die Strahlen, die von einem Punkte vor dem Auge ausgehen (vorausgesetzt, daß derselbe außerhalb der vorderen Brennweite der beiden linsenförmigen Mittel liegt), in der Glasfeuchtigkeit eine convergirende Richtung annehmen, und sich, falls diese Feuchtigkeit sich weit genug erstreckt und keine chromatische und sphärische Abweichung stattfindet, zu einem Bilde vereinigen.

Befindet sich der Lichtpunkt in einer solchen Entfernung vom Auge, daß er demselben in der größten Deutlichkeit erscheint, so fällt sein Bild nach der allgemeinen Annahme auf die Netzhaut.

Diejenige Linie, welche einen leuchtenden (oder beobachteten) Punkt mit seinem Bilde auf der Netzhaut verbindet, heiße Richtungslinie.

Ist ein Punkt im Auge, durch welchen diese Richtungslinie geht, bekannt, so ist auch die Lage des Bildes auf der Netzhaut bekannt.

Der Erfahrung gemäß gehen die Richtungslinien sämtlicher Punkte, welche das Auge zugleich übersieht, durch einen und denselben im Auge liegenden Punkt, den man den Durchkreuzungspunkt nennt.

Die Existenz eines Durchkreuzungs-Punktes bewies Volkman durch folgende Versuche, zu denen er sich

der Augen weißer Kaninchen bediente, weil das Fehlen des schwarzen Pigments bei diesen erlaubt, die Netzhautbilder durch die dünne *sclerotica* hindurch zu sehen.

Zieht man auf einer horizontalen Tafel durch einen Punkt o (Fig. 82) gerade Linien aa' , bb' , cc' , dd' , ee' , setzt auf dieselbe ein präparirtes Auge ABC so, daß die Augenaxe mit cc' zusammenfällt, stellt man ferner in einem dunklen Zimmer bei a , b , c , d , e in einer gewissen Entfernung angezündete Lichter auf, und bringt bei a' , b' , c' , d' , e' feine Visire an, so läßt sich dem Auge stets eine solche Lage auf cc' geben, daß beim Visiren durch a' , b' , c' , d' , e' nach a , b , c , d , e die Netzhautbilder der Flammen genau in den Visirlinien (in a_1 , b_1 , c_1 , d_1 , e_1) zu liegen kommen. Es muß daher im Auge ein Durchkreuzungspunkt liegen, und zwar in einer durch o gehenden Vertikallinie.

Ein etwas abgeänderter Versuch ist folgender.

Bringt man auf einem Diopterlineal (Fig. 83) in B ein Diopter, in D eine in horizontaler Richtung drehbare Scheibe, in der durch die Diopteröffnung und den Drehpunkt gehenden Richtung in C ein Haarvisir, und in A eine Lichtflamme an, so läßt sich einem Auge O auf der Scheibe stets eine solche Lage geben, daß bei jeder Drehung der Scheibe zugleich die Flamme und ihr Netzhautbild vom Visir halbirt wird. Da hierbei sich das Auge um die Augenaxe drehen läßt, so folgt, daß sich nicht bloß die bei aufrechter Augenstellung in einer horizontalen Ebene befindlichen Richtungslinien, sondern sämtliche Richtungslinien in einem Punkte schneiden.

Bringt man zwischen O und A eine zweite Flamme E an, so decken sich die Netzhautbilder von A und E , wie man auch die Scheibe drehen mag.

Das Auge, mit welchem Volkmann experimentirte, hatte in der Richtung der Augenaxe $7\frac{1}{2}'''$ Länge, und im Querdurchmesser $8'''$. Die Entfernung des Kreuzungspunktes von der Vorderfläche der Hornhaut war $3\frac{1}{4}'''$, also nicht weit vom Mittelpunkt des Auges.

Von der Eigenschaft der Richtungslinien ausgehend,

als die Bilder aller leuchtenden Punkte, welche sich in denselben befinden, einander decken, bestimmte Volk- ann die Lage des Kreuzungspunktes im menschlichen Auge auf folgende Weise.

Ein Brettchen *ABCD* (Fig. 84), welches bei *A* einen Ausschnitt für die Nase enthielt, wurde in horizontaler Richtung unter dem Auge fest angesetzt, und darauf ein Punkt *c* eirt, und ein Punkt *d*, welcher von *c* verdeckt wurde, bezeichnet. Alsdann wurde die Linie *dca* gezogen (welche die Richtung der Augenaxe angiebt), *ce* senkrecht auf *da* errichtet, und in *e* ein um *e* bewegliches Diopterlineal *ei* befestigt, dessen Ende *i* auf eine Kreistheilung *g* einspielte, und welches mit einem Nonius *b* versehen wurde. Auf dem Nonius entsprachen 10 Theile 9 halben Graden der Theilung *g*, so daß sich die Winkel bei *e* bis auf 3 Minuten genau messen ließen. *ca* wurde 6 Zoll, *ce* 1 Zoll abgemessen, bei *c* und *e* Haarvisire, und bei *b* und *l* Dioptern angebracht.

Wird nun *ei* so bewegt, daß das Visir *e* in der Mitte der Diopter-Oeffnung *l* erscheint, während *c* in der Mitte der Diopter-Oeffnung *b* verbleibt, so ist der Durchschnittspunkt der Linien *da* und *ei* der Kreuzungspunkt. bezeichnet man den letzteren durch *m*, so ist *cm*, die Kathete des Dreiecks *cem*, bekannt, da auf *g* der Winkel *me* sich messen läßt.

Um nun die Lage von *m* im Auge zu bestimmen, wurde zwischen *a* und *b* ein Maafsstab *n* angebracht, und von einem, von der Seite visirenden, Assistenten bestimmt, bei welchem Theilstrich der vorderste Punkt der Hornhaut sich befand.

Als Mittel aus den Messungen an 8 Personen ergab sich die Entfernung des Kreuzungspunktes von dem Axenpunkt der Hornhaut: 0,466", also ein Weniges hinter der Linse.

Daß die Bilder der in den Richtungslinien befindlichen Punkte sich decken, bewies Mile direkt durch folgenden Versuch, welcher zugleich die Behauptung desselben,

dafs der Kreuzungspunkt mit dem Mittelpunkt der Hornhautkrümmung zusammenfalle, bestätigt.

Auf einem Brette wurde der Durchschnitt eines Auges möglichst genau gezeichnet, und durch den Mittelpunkt der Hornhautkrümmung drei Linien gezogen, von denen die mittlere der Augenaxe entsprach, und die seitlichen mit der derselben Winkel von 15° bildeten. Die Punkte, in welchen die Netzhaut von den beiden letzten geschnitten wurde, und welche sich 4''' von einander entfernt fanden, wurden auf die harte Haut eines menschlichen Auges übertragen, in diesen Punkten zwei Spalten gemacht und die Aderhaut mit ihrem Pigment behutsam fortgeschoben. Wurde alsdann das Auge über der Figur in einen Ring von Wachs gesetzt, und ein Wachsstocklicht vor demselben bewegt, so wurden die Spalten nur erhellt, wenn das Licht sich in den gezeichneten Direktionslinien befand.

Zur weiteren Bestätigung seiner Behauptung über die Lage des Kreuzungspunktes verschaffte sich Mile künstliche Augen von Glas von 10''' Durchmesser, erwärmte den vorderen Theil und blies eine Erhabenheit an, welche die Hornhaut vorstellte. Ferner wurde die hintere Seite matt gemacht, um die nachgebildete Hornhaut ein Ring mit Ölfarbe aufgetragen, und die Glaskugel mit Wasser gefüllt. Bei sämtlichen Augen, deren Hornhautshalbmesser von 2 bis 4''' varürte, gingen die Richtungslinien, in denen nach einer Wachskerze visirt wurde, durch den Mittelpunkt der Hornhautkrümmung.

Nun ist zwar das Auge in der Wirklichkeit nicht mit einer homogenen Flüssigkeit gefüllt, und es geht daher nur der längs der Augenaxe sich fortpflanzende Strahl ungebrochen und in der Richtungslinie zur Netzhaut; allein der geringe Unterschied in den Brechungsverhältnissen der Media im Auge bewirkt, namentlich bei den Krümmungsverhältnissen der Krystalllinse, dafs die Richtung der Strahlen auch bei gröfseren Neigungen gegen die Axe nur unbedeutend geändert wird.

Nimmt man nämlich den Abstand der Vorderfläche der

linse von der Hornhaut zu 1,3'', die Axe der Linse zu 6'', den Radius der Vorderfläche zu 4,2'', den der Hinterfläche zu 2,4'' an, so wird, wenn der nach dem Corneapunktpunkt gerichtete Strahl einen Winkel von 15° mit der Axe bildet, beim Eintritt in die Linse nur um $\frac{1}{20}$ des Brechungswinkels nach der einen Seite hin, und beim Austritt ebensoviel nach der andern Seite hin abgelenkt, so daß die Netzhaut fast an derselben Stelle trifft, als wenn die Linse gar nicht vorhanden wäre.

V o m S e h e n .

Aeußerer Zusammenhang des Bildes der Netzhaut mit dem Gesehenen.

S c h r i c h t u n g .

Die Schrichtungen haben nicht nur die Eigenschaft, daß alle Punkte, welche in einer derselben liegen, einer einzigen Richtungslinie angehören, sondern sie sind auch der Lage nach mit den Richtungslinien zusammengeordnet. Die Folge davon ist, daß uns die äußeren Gegenstände in ihrer natürlichen Lage erscheinen, obgleich die Netzhaut eine verkehrte Lage hat.

Es fragt sich nun, ob die Schrichtung mit der Bewegung des Auges ändert.

Ist es streng richtig, daß die Schrichtung mit der Drehung des Auges um die Richtungslinie zusammenfällt. Bei einer Veränderung der Schrichtung und mit ihr der Lage eines gesehenen Punktes von einem Kreuzungspunkte ab, während der Drehpunkt des Auges seine Lage bei einer Bewegung nicht ändert, kann er außerhalb des Drehpunktes liegen.

Daß der Drehpunkt des Auges nicht verändert wird, oder wenigstens nur unmerklich verändert wird, ist aus dem Vorhergehenden zu erhellen, geht daraus hervor, daß die Schrichtung mit der Bewegung des Auges nicht ändert.

Auge gesetzter Finger keine Verrückung bei einer Augenwendung bemerkt.

Dennoch sehen wir die Gegenstände bei der Drehung des Auges unverrückt in ihrer Lage verbleiben, wie es auch folgender Versuch Mile's zu bestätigen scheint.

Ein Brett wurde mit Papier überzogen, auf demselben ein Quadrant *acbd* (Fig. 85) von 12" Radius gezeichnet; Alsdann wurden in radialer Richtung auf dem Quadranten dünne 6" lange und 1" breite Metallblättchen befestigt, welche auf der rechten Seite roth, auf der linken blau und vorn schwarz gefärbt waren. Bei *a* wurde die Ecke des Brettes ausgeschnitten, so daß sich das Papier daselbst umlegen liefs, um dem Auge Platz zu machen. Ferner wurde ein Ring von 1" Breite und $1\frac{1}{2}$ " Durchmesser vorn so zugeschnitten, daß er an den Rand der Augenhöhle angesetzt, denselben in einigen entgegengesetzten Punkten berührte, ohne die Bewegung des Auges zu erschweren. In einem Einschnitt *m* dieses Ringes wurde das Brett so weit eingeschoben, bis das nach *b* sehende Auge nur die schwarzen Vorderränder sahe, also *a* im Kreuzungspunkt für die genannte Augenstellung sich befand. Ueberdies wurden über einen bei *n* angebrachten Einschnitt Rosshaare parallel übergespannt, und dem Einschnitt gegenüber (bei *o*) ein Strich gemacht, damit ein Zweiter dasjenige Haar bemerken konnte, welches in der durch *o* gehenden und die Hornhaut berührenden Ebene lag, und dadurch die Entfernung des Kreuzungspunktes von dem vordersten Punkt der Cornea bestimmt werden konnte. Hat nun der Kreuzungspunkt eine von der Richtung des Auges abhängige Lage, so muß bei einer Augendrehung neben den schwarzen Vorderrändern der Metallblättchen etwas von dem Blauen oder Rothen sichtbar werden, was indeß von den Personen, mit denen Mile den Versuch anstellte, nicht bemerkt wurde.

Das Gegentheil beweist das (gleichfalls von Mile angeführte) Faktum, daß eine Lichtflamme, vor welcher eine dicht ans Auge gehaltene Karte so weit vorgeschoben wird,

als der Rand eben die Flamme bedeckt, wiedererscheint, sobald man das Auge wendet.

Der Widerspruch des Resultates des ersten Versuches gegen das des zweiten, so wie gegen das thatsächliche Auseinanderfallen des Drehpunktes und Kreuzungspunktes, verliert sein Auffallendes, wenn man bedenkt, daß dieses Auseinanderfallen unmerklich sein muß bei geringen Wendungen des Auges: wegen der sehr geringen GröÙe des Winkels zwischen den beiden Linien, welche von dem Lichtpunkt aus durch den Drehpunkt und den Kreuzungspunkt gehen; für gröÙere Wendungen: wegen der relativen Unschärfe neben und hinter einander befindlicher Lichtpunkte, von welcher späterhin weiter die Rede sein wird.

Was das Verhältniß der ins Auge fallenden Lichtstrahlen zur Sehrichtung betrifft, so ist die letztere eine ideelle Linie, welche nur dann mit einem Strahl zusammenfällt, wenn der Lichtpunkt in der Augenaxe liegt, weil nur in dieser Richtung ein Lichtstrahl seine Richtung nicht ändert.

Die von einem Punkte ausgehenden Strahlen, welche an der Bildung des Netzhautbildes mitwirken, bilden einen Kegel, dessen Ausdehnung von der GröÙe der Pupille abhängt. Werden Strahlen dieses Kegels durch einen dunklen Körper am Zutritt zum Auge gehindert, so bleibt der Lichtpunkt, wie von selbst klar ist, sichtbar und nur die Intensität nimmt je nach der gröÙeren oder geringeren Menge der gehemmten Strahlen ab oder zu. Der Punkt kann nur ganz verschwinden, wenn sämtliche Strahlen abgehalten werden, oder wenn ein leuchtender oder beleuchteter Punkt zwischen Objekt und Auge in der Richtungslinie sich befindet, weil dann die Bilder beider Punkte zusammenfallen.

Hieraus erklärt sich, daß ein Lichtpunkt verschwindet, wenn vor ihm ein (wenn auch noch so dünner) lichtausstreuender Gegenstand in der Richtungslinie sich befindet; während er sichtbar bleibt, wenn man ein mit einer kleinen Oeffnung versehenes Kartenblatt vor das Auge hält, durch welchen Punkt der Pupille auch die Oeffnung treten mag. In dem letzten Falle wirft nämlich die Karte auf die

Netzhaut einen Schatten, der aber von den übrig bleibenden Strahlen des Einfallskegels an dem Orte des Bildes erhellt wird.

Ferner ist die Wirksamkeit vereinzelter Strahlen des Einfallskegels der Grund, daß wir noch Objekte ziemlich deutlich sehen, welche in Richtungen liegen, die 30° gegen die Augenaxe geneigt sind, während die Sehrichtung schon bei einer Neigung von 10° den Rand der Pupille streift.

Von der Deutlichkeit des Gesehenen.

Außer dem Aplanatismus und Achromatismus des Auges ist bisher vorausgesetzt worden, daß das Bild der äußeren Gegenstände auf die Netzhaut falle. Ist das Auge unveränderlich, wie eine Glaslinse, so kann dieser Fall nur für eine bestimmte Objektsweite eintreten.

Betrachten wir jetzt den Fall, daß die Objektsweite eine andere sei, behalten aber die Voraussetzung bei, daß das Auge nicht veränderlich sei.

Befindet sich ein Lichtpunkt über die genannte Objektsweite (welche man Sehweite nennt) hinaus, so fällt das Bild vor die Netzhaut; befindet sich ein solcher innerhalb derselben, so fällt das Bild hinter die Netzhaut; in beiden Fällen treffen die Lichtstrahlen nicht einen einzelnen Punkt, sondern eine ausgedehnte Stelle, und lassen den Punkt wie eine Scheibe empfinden, die um so größer ist, je mehr die Objektsweite von der Sehweite abweicht. Daher verlieren zu weit entfernte und zu nahe Gegenstände die Bestimmtheit ihrer Umrisse.

In Folge dieses Umstandes erscheinen dunklere Körper auf hellem Grunde (wie z. B. der dunkle Rahmen eines hellen Fensters) schmäler, als sie erscheinen würden, wenn jedem Objektpunkt ein Bildpunkt entspräche. Die von den Punkten des Randes kommenden Strahlen dehnen sich nämlich auf der Netzhaut zu Scheiben aus, welche sich durch ihre Aneinanderreihung zu einem hellen Streifen vereinigen, der in das dunklere Bild des Körpers hineingreift.

Durch

urch eine kleine Oeffnung betrachtet, erscheinen sie schärfer begrenzt und breiter, weil die einfallenden Lichtkegel durch kleiner werden und daher kleinere Scheiben bilden. Alle Körper auf dunklem Grunde (wie die Mondscheibe) scheinen aus demselben Grunde breiter. Hält man zwei Finger, die sich mit ihren Kuppen berühren, nahe vor das Auge, so scheinen die verschmälerten Finger von einander ein Gewisses entfernt, und nur an der Berührungsstelle durch einen dunklen Kanal verbunden zu sein. Die Punkte des hellen Grundes, welche am Rande der dunklen Finger liegen, bilden nämlich auf der Netzhaut Scheibchen, und verschmälern und verkürzen die Finger durch Eingreifen deren dunkleres Bild (oder vielmehr in deren Schatten), genommen an der Berührungsstelle, da dieselbe kein Licht hindurchläßt. Allmälige Entfernung der Finger vom Auge verbreitert dieselben und verkürzt den Kanal, bis die Finger in der Sehweite (welche für ein gewöhnliches Auge zwischen 6" und 10" liegt, bei Kurzsichtigen kürzer, bei Weitsichtigen länger ist) verschwindet.

Hält man die von einem leuchtenden Punkt ausgehenden Strahlen so auf, daß nur ein kleiner Bündel ins Auge gelangt, etwa durch ein Kartenblatt mit kleiner Oeffnung, so befindet sich diese Oeffnung nicht in der Sehrichtung, treffen die Strahlen die Netzhaut in der Richtungslinie, wenn das Bild auf die Netzhaut fällt (d. h. wenn der Punkt der Sehweite liegt); sie treffen dieselbe diesseit der Richtungslinie, wenn das Bild hinter die Netzhaut fällt (d. h. bei kleinerer Objektsweite); sie treffen dieselbe jenseit der Richtungslinie, wenn das Bild vor die Netzhaut fällt (d. h. bei größerer Objektsweite), weil sie in dem Ort des Bildes die Sehrichtung durchschneiden. Da nun die Stelle, in welcher die Netzhaut getroffen wird, ein deutliches Bild empfinden läßt, und zwar in der Richtung, welche die geöffnete Stelle mit dem Lichtpunkt verbindet: so sieht man durch die Oeffnung der Karte, wenn sie nach dem Rande der Pupille hin gehalten wird, den Lichtpunkt an seiner wirklichen Stelle, wenn die Objektsweite der Sehweite gleich

ist, dagegen nach der Seite der Kartenöffnung hin, wenn die Objektsweite grösser ist, nach der entgegengesetzten Seite, wenn die Objektsweite kleiner ist.

Befinden sich in dem Kartenblatt mehrere nahe Oeffnungen, die sämmtlich Licht ins Auge lassen, so erscheinen daher so viele Bilder als Oeffnungen sind, ausser in der Sehweite, für welche alle Bilder zusammenfallen. Die Distanz der Bilder wächst natürlich mit der Entfernung der Oeffnungen unter sich und mit der Differenz zwischen Objekt und Sehweite.

Die Verdopplung der Bilder durch zwei Oeffnungen ist unter dem Namen des Scheiner'schen Versuchs bekannt. Man sieht die Erscheinung der Einfachheit des Bildes (nämlich für die Sehweite) und die wachsende Distanz der Doppelbilder (für andere Objektsweiten) zu gleicher Zeit, wenn man einen Faden so ausspannt, daß das eine Ende dem Auge näher als das andere ist, indem derselbe wie zwei sich kreuzende (einen kleinen Winkel unter sich bildende) Fäden erscheint (Young'scher Versuch). Der Durchschnittspunkt liegt dann in der deutlichen Sehweite.

Sieht man durch eine Oeffnung nach zwei hinter einander befindlichen Stiften, welche sich bei freiem Auge decken würden, und von denen der eine in der Sehweite liegt, und bewegt man die Oeffnung von der Mitte der Pupille nach deren Rande hin, so behält jener eine unveränderte Lage, während sich der andere von dem ersten trennt, und sich nach derselben Richtung bewegt, wenn er hinter dem einfach gesehenen liegt, nach der entgegengesetzten Seite, wenn er vor derselben liegt.

Hierher gehört vielleicht auch die von Purkinje beschriebene Erscheinung, welche darin besteht, daß Kurzsichtige mit freiem Auge jenseits der Sehweite befindliche, mäßig große Gegenstände auf contrastirendem Hintergrunde (wie die Mondsichel oder eine Kerzenflamme) mehrfach sehen.

Volkmann nahm von einer gewissen Entfernung ab, wo die Bilderzahl ihr Minimum erreiche, 4 Bilder bei Be-

achtung einer Flamme wahr, von denen die beiden mittleren nach oben und unten hervorragten, so daß ihrer 6 vorhanden zu sein schienen. Mir erscheint jede Flamme schon mäßigem Abstände fünffach; bei weiterer Entfernung wird sich die Vermehrung in der vertikalen Dimension bemerkbar, und der Complex von Bildern formt eine kreisförmige Scheibe, deren Rand durch die Grenzen der äußersten Bilder ausgezackt erscheint. Das Ineinanderfließen der Grenzen im Innern machte es unmöglich, die Gesamtzahl mit Sicherheit zu bestimmen. Rings am Umfang zählte ich constant 15, mit welchem Auge ich die Flamme auch betrachtete, und zwar waren sie symmetrisch geordnet, in der Art, daß 6 oben, 3 unten, und 3 an jeder Seite sich fanden. Sie scheinen eine ganz bestimmte Lage zum Auge haben, da sie bei einer Neigung des Kopfes zur Seite eine entsprechende Bewegung längs des Umfanges der Tosscheibe machen. Sicht man durch eine kleine Oeffnung, reducirt sich die Scheibe wieder auf ein einziges Bild.

Durch Befeuchtung des Auges mit Belladonnaextract wird die Pupille erweitert und mehr oder weniger bewegungsunfähig gemacht. Nach einer solchen Erweiterung wird die Zahl der Bilder bedeutend vermehrt. Volkmann unterschied bei einem Versuch dabei 7 bis 8 Bilder nebeneinander, und 4 in schiefer Richtung über einander, während Purkinje in der Höhendimension die Mehrzahl der Bilder sah.

Daß eine gleiche Vervielfältigung stattfindet, wenn das Object dem Auge zu nahe liegt, leugnet Purkinje; Volkmann dagegen fand sie für sein Auge sehr deutlich aufstehend. Dieser erblickte, als er eine vom Tageslicht stark leuchtete Nadel dem Auge näherte, zuerst drei Bilder, von denen das mittlere über die seitlichen hervorragte, und welche sich bei weiterer Näherung wiederum theilten, so daß fünf Bilder entstanden, deren Spitzen in einem nach unten convexen Bogen lagen. Ich selbst sah bei Wiederholung dieses Versuchs in ähnlicher Weise 7 deutliche Bilder auftreten. Ein glänzender Punkt verhielt sich genau

so, wie die in weiter Entfernung gesehene Flamme. Die Vervielfältigung zu naher Objekte wurde auch von scharfsichtigen Personen, die ich darauf aufmerksam machte, gesehen. Sie entspringt höchst wahrscheinlich aus der faserigen Struktur der Krystalllinse.

Der Umstand, daß wir zu ferne Gegenstände deutlicher sehen, als zu nahe, liegt in der geringen Veränderung der Vereinigungsweite der Strahlen, wenn der Lichtpunkt aus der Sehweite ins Unbestimmte vorrückt (indem die Einfallsstrahlen schon in der Sehweite nahe parallel sind), während die Vereinigungsweite um so bedeutender variiert, je mehr sich der Lichtpunkt dem Auge nähert.

Was den Aplanatismus des Auges betrifft, so wird derselbe sehr durch die Kleinheit der Pupille, deren Durchmesser kaum größer als 1" ist, begünstigt. Die Punkte, welche in der Richtung der Augenaxe liegen, sind daher, wenn sie nicht zu nahe liegen, abweichungsfrei, und werden in der Sehweite vollkommen deutlich gesehen. Als zur Schwächung der sphärischen Abweichung mitwirkend, nimmt man die nach dem Mittelpunkt zu größer werdende Brechkraft der Krystalllinse an; und in der That müssen die Randstrahlen, weil sie durch schwächer brechende Theile gehen, eine längere Vereinigungsweite haben, welche eben deshalb der Vereinigungsweite der Centralstrahlen näher kommt.

Ist der Winkel, den die Sehrichtung mit der Augenaxe bildet, bedeutend, so wird auch die Undeutlichkeit bedeutend, theils wegen der sphärischen Abweichung, indem die Strahlen mehr auf den Rand der Krystalllinse hinfallen, theils weil selbst die von den Centralstrahlen gebildeten Bilder nicht mehr genau auf die Netzhaut fallen, wenn auch die Objekte in der Sehweite liegen. Völlig deutlich sehen wir daher nur die in der Mitte des Gesichtsfeldes befindlichen Gegenstände, und die Undeutlichkeit nimmt nach dessen Rande hin zu. Da ferner die von seitlichen Punkten kommenden Lichtkegel wegen der schiefen Lage gegen die Pupille dünner sind, so nimmt auch

ch dem Rande hin die Helligkeit ab, und das Gesichtsbild erhält durch das allmälige Uebergehen in das vollkommen Dunkle eine unbestimmte Begrenzung,

Diesem Umstande, daß jeder seitliche Punkt selbst in der Sehweite zum Bilde eine Lichtscheibe hat, so wie dem Umstande, daß von hinter einander liegenden Punkten nur der in der Sehweite befindliche zum Bilde einen Punkt hat, trieb Mile zu, daß in dem Versuch (p. 222) bei der Fokussirung des Auges das Auseinandertreten der anfangs hinter einander liegenden Punkte dem Blicke entgeht.

Streng genommen, sehen wir nur in der Richtung der Augenaxe befindliche Punkte in vollkommener Deutlichkeit, und wenn wir ein größeres Feld deutlich zu übersehen vermögen, so liegt dies an der großen Beweglichkeit des Auges, dessen Axe fast unwillkürlich von einem Punkt zum andern wandert, und an der Dauer des Eindrucks, welchen der kurz zuvor gesehene Punkt unserem Sinne hinterläßt. Man überzeugt sich davon, wenn man das eine Auge schließt, und alsdann das andere fest auf einen bestimmten Punkt richtet, indem in diesem Falle alle übrigen Gegenstände im Gesichtsfelde undeutlich erscheinen. Man unterscheidet auf diesem Grund ein direktes Sehen (in der Augenaxe) und ein indirektes Sehen (in den übrigen Richtungen).

Merkwürdig ist die scheinbar große Empfindlichkeit für lichtschwache Gegenstände beim indirekten Sehen, deren Herschel und South erwähnen. Während man nämlich einen hellen Stern betrachtet, werden oft sehr schwache Sterne in der Nähe sichtbar, welche man beim direkten Sehen nicht mehr zu erkennen vermag. Herschel erklärt es dadurch, daß die durch starkes Licht weniger gewöhnten und durch die Anstrengung, welche mit dem direkten Sehen verbunden ist, unangegriffenen Seitentheile der Netzhaut für schwache Eindrücke empfindlicher bleiben. Brewster nimmt dabei die Größe der durch die sphärische Aberration entstehenden Lichtscheibe zu Hilfe, insofern dadurch ein größerer Theil der Netzhaut afficirt wird.

Was den Achromatismus des Auges betrifft, so ist

derselbe nicht vollkommen, wie sich daraus erkennen läßt, daß eine Lichtlinie, durch eine kleine vor dem Rande der Pupille gehaltene Oeffnung betrachtet, farbig gesäumt erscheint, so wie daraus, daß dunkle Gegenstände auf hellem Grunde, wie der Rahmen eines Fensterkreuzes, auf der einen Seite gelb, auf der andern Seite blau gefärbt sich zeigt, wenn man einen Finger dicht vor dem Auge vorüber bewegt, und zwar erscheint der rothe Rand auf der Seite, nach welcher die Bewegung des Fingers gerichtet ist. Die chromatische Abweichung ist indess so gering, daß sie der Deutlichkeit des Sehens keinen Eintrag thut. Der Chromatismus wird, was den Einfluß der Krystalllinse betrifft, zum Theil dadurch corrigirt, daß von den Strahlen, welche einen mäßig großen Winkel mit der Augenaxe bilden, der Natur der Krümmungen der Krystalllinse zufolge die brechbareren sich durch die Brechung an deren Vorderfläche der Axe mehr zu nähern, dagegen an deren Hinterfläche sich von der Axe mehr zu entfernen streben, als die minder brechbaren.

Der Einfachheit wegen wurde in dem Vorigen die Voraussetzung gemacht, daß die Sehweite constant sei. In der Wirklichkeit sehen wir zwar einen Gegenstand mit der vollkommensten Leichtigkeit nur in einer bestimmten, oder wenigstens sehr wenig variablen Entfernung vollkommen deutlich, allein mit mehr oder weniger Anstrengung läßt sich derselbe auch in größerem und geringerem Abstände von dieser normalen Sehweite deutlich erkennen. Jedoch ist die Veränderlichkeit der Sehweite beschränkt (die innere Grenze ist nicht leicht kleiner als 3"), und die Distanz der kleinsten und größten Sehweite nicht für alle Menschen dieselbe. Bei den Weitsichtigen (Presbyopen) ist die erste Grenze weiter hinausgerückt, bei den Kurzsichtigen (Myopen) die zweite Grenze weiter zurückgerückt. Hiernach ändert sich auch die mittlere (normale) Sehweite. Ist dieselbe bei beiden Augen sehr verschieden, so erfolgt ein Schielen.

Die jedesmalige Grösse der Sehweite hängt von der Aufmerksamkeit ab, mit welcher wir unsere Blicke auf einen bestimmten Punkt heften. Die Fähigkeit, durch genannte Betrachtung eines näheren oder entfernteren Objektes die Sehweite zu verkürzen und zu verlängern, heisst als Einrichtungsvermögen des Auges. Ein solches ist nur möglich durch eine von einer Veränderung des Auges herrührende Aenderung der Strahlenrichtungen, und diese kann wiederum nur ihren Grund haben entweder in einer Veränderung der Hornhautkrümmung, oder in einer Veränderung der Linsenkrümmungen, oder in einer Ortsveränderung der Linse, oder endlich in einer Ortsveränderung der Netzhaut in Bezug auf die übrigen brechenden Theile des Auges, während die einzige sichtbare Veränderung des Auges in einer Erweiterung und Verengung der Pupille besteht. Die letztere tritt nämlich bei der Betrachtung näherer Gegenstände, bei stärkerem Lichtreiz und bei der Bewegung des Auges ein; eine Erweiterung in den entgegengesetzten Fällen und beim Schliessen des anderen Auges.

Die Grösse der Pupille kann aber direkt keinen Einfluss auf die Veränderung der Sehweite haben, da sie nicht auf die Bildweite, sondern nur auf die Grösse der einfallenden Strahlenkegel wirkt, und wenn auch die Verschnürung dieser Strahlenkegel die Deutlichkeit vermehrt, so kann doch dadurch nicht der Ort des deutlichsten Sehens verrückt werden. Ueberdies könnte die Bewegung der Pupille nur bei der Betrachtung naher Gegenstände, wo sie sich verengert, nicht bei der Betrachtung ferner Gegenstände, wo sie sich erweitert, nützlich sein.

Auch die von Treviranus gegebene Erklärung genügt nicht, nach welcher der Umstand das allein Wirkende sein soll, dass je nach der grösseren oder kleineren Pupilleneröffnung die Randstrahlen durch mehr oder weniger starkbrechende Theile der aus Schichten verschiedener Brechungsstoffe bestehenden Linse gehen; denn auch wenn man durch eine kleine Oeffnung sieht, und dadurch die Lichtkegel ver-

schaltet: behält man das Einrichtungsvermögen selbst, so
 man wie beim Scheinversuch Versuch, zwei kleine
 Oeffnungen entstehen für die Pupille substituirt; welche
 sich bei der Betrachter der beiden sich kreuzenden
 der einer einzelnen Faser der dünnsten Punkt: (welcher
 nur in der Schwere liegt, je nachdem man einseitig
 oder entgegengesetzter Punkt desselben findet; ungeachtet dieses
 momentaner der einfallenden Lichtstrahl gleichmäßig

Was die Mittel betrifft, durch welche die einseitige
 völliger Verkürzung des Auges erzeugt werden, so
 schreibt man die Annahme der Contractur der
 der Lage der Netzhaut des Augenspiegels zu, welche
 Durch die Annahme verhängt, oder durch gleichmäßige
 Zusammenziehen verhängt; sollte die Contractur der
 Linse bei unvollständiger Augenveränderung — der Pupille
 der Iris, welche eine Bewegung der Contractur
 hierdurch eine Bewegung der Linse nach sich zieht, die
 erforderliche Krümmungsveränderung der Linse schreibt man
 lich Muskelfasern in denselben zu, deren Anwesenheit
 dies bis jetzt nur hypothetisch ist.

Die erste Ursache welche Rohault, Bayle, Ol-
 der Folge annehmen würde die Existenz eines unver-
 änderlichen Drehpunktes des Auges verneinen. Wäre näm-
 lich die Lage des Drehpunktes veränderlich, so müßte sich
 dies durch das Volkmannsche Instrument in dem Versuch
 p. 210) erkennen lassen. Zumal wenn man mit Young
 annimmt, daß eine Veränderung der Augenaxe um $\frac{1}{8}$ ihrer
 Länge nöthig sei. Das Visire würde nämlich aufhören, in
 der Mitte der Diopteröffnung zu erscheinen, wenn man
 mit dem Auge nicht near die Visire, sondern den entfer-
 ten Hintergrund fixirt. Siehe Volkmann: *Neue Beiträge
 zur Physiologie des Gesichtssinnes*. 1836. p. 176).

Eherdies sind weiter die weichen Muskeln im Stand,
 den Augapfel durch seitliche Zusammendrückungen zu ver-
 längern, noch kann man das weiche Fettpolster als hin-
 länglich widerstehend denken, um bei einer Contraction der
 Muskeln des Auges zu verkürzen, zumal da man nur bei

Betrachtung zu naher Objekte eine innere Anstrengung in der *orbita* fühlt, während doch bloß beim Weitsehen eine Verkürzung der Augenaxe stattfinden dürfte.

Die zweite Ursache einer zur Erklärung des Einrichtungsvermögens dienenden Augenveränderung (von Kepler, Scheiner, Porterfield, Camper etc. angenommen) läßt eine Prüfung theils hinsichtlich des indirekten Einflusses der Pupillenänderung, theils hinsichtlich des direkten Einflusses der Verrückung der Linse zu.

Besteht die Aenderung der Pupille bloß in Erweiterung und Verengerung, und hat eine solche immer dieselbe Wirkung, so muß auch jeder Umstand, welcher eine Vergrößerung ihres Durchmessers zur Folge hat, die Sehweite verlängern. Nun scheint zwar die natürliche Erweiterung der Pupille in einem gewissen Verhältniß mit der Entfernung des betrachteten Objekts zu stehen, allein da auch durch Schwächung des ins Auge dringenden Lichtes, so wie durch Belladonnaextrakt eine Erweiterung bedingt wird, so mußte in beiden Fällen die Weite, in welcher man mit der größten Leichtigkeit deutlich sieht, in diesen Fällen annehmen, während die Erfahrung eher für das Gegentheil spricht.

Auch fand Volkmann seine natürliche Sehweite (9"), die er bei scharfer Beleuchtung 1" als Durchmesser der Pupille angiebt, gar nicht geändert, wenn er durch zwei Oeffnungen sah, die 2" von einander entfernt waren, also den Durchmesser der Pupille auf das Doppelte vermehrten, indem er eine Nadel in 9" Entfernung noch einfach erblickte. Ebenso wenig hat die durch Schließen des anderen Auges erzeugte Erweiterung der Pupille auf die Sehweite Einfluß.

Auf der anderen Seite dürfte auch eine kleine Verrückung der Linse von geringem Einfluß sein, da ihr Brechungsvermögen zu wenig von dem der übrigen Feuchteiten des Auges abweicht.

Aus demselben Grunde scheint auch der von Volkmann angeführte Gegenbeweis minder schlagend, daß der

Kreuzungspunkt der Sehstrahlen durch eine Verrückung der Linse zu sehr seine Lage ändern würde.

Da nun aus den mit Staaroperirten angestellten Versuchen (also mit Personen, denen die Linse fehlt) hervorgeht, daß diesen das Einrichtungsvermögen ganz fehlt, oder dasselbe doch sehr beschränkt ist, so ist man berechtigt, der Linse den wesentlichsten Einfluß auf dieses Vermögen zuzutheilen. Da ferner eine Ortsveränderung der Linse unzureichend scheint, so bleibt es späteren Untersuchungen vorbehalten, die noch übrig bleibende (von Hunter, Young, Volkmann etc. angenommene) Erklärung, welche eine Gestaltsveränderung derselben voraussetzt, durch Nachweisung einer selbstständigen Beweglichkeit weiter zu begründen. Als eine Stütze für diese Annahme hat man den Umstand angeführt, daß auch bei manchen niederen Organismen (bei den Mollusken und Zoophyten), denen Beweglichkeit nicht abgesprochen werden kann, bis jetzt keine Muskelfasern haben nachgewiesen werden können.

Als Gegengründe stellt Treviranus auf, daß Contractionen der Muskeln beständig mit Palpationen ihrer Fasern verbunden sind, daß dieses Erzittern mit der Dauer der Spannung zunehme, daß in den Bewegungsorganen der erwähnten Thiere dieses Zucken sehr auffallend sei, und daß endlich die Linsen durch kein Mittel, welches sonst auf die Muskeln erregend wirkt, wie namentlich durch die Elektricität, afficirbar wäre. Wird daher das Einrichtungsvermögen von einer Contraktilität der Linse bedingt, so muß man den Fasern derselben eine gewisse Stetigkeit in ihren Bewegungen zuschreiben.

Sehen mit beiden Augen.

In Bezug auf die Oertlichkeit des Gesehenen vereinigen sich die Eindrücke, welche gleichliegende Stellen *)

*) Unter gleichliegenden Stellen sind hier solche zu verstehen, welche gleiche Winkel mit den resp. Augenaxen bilden, und in Ebenen liegen, welche durch die resp. Augenaxen gehen und einander parallel sind.

Netzhaut empfangen, zu einem einzigen Eindruck. Da nun beim Sehen nach einem Punkt beide Augenaxen denselben richten, so erscheint derselbe einfach; dagegen sieht man diejenigen Punkte des Gesichtsfeldes doppelt, von den Richtungslinien verschiedenartige Stellen der Netzhaut treffen. Wegen der geringen Divergenz in der Nähe der Augenaxe und wegen der Undeutlichkeit in den von der Mitte des Gesichtsfeldes entfernteren Stellen, entgeht die Verdoppelung der neben einander gelegenen Punkte der Wahrnehmung. Deutlicher tritt sie hervor bei Punkten, die größerer Entfernung hinter einander liegen. Hält man einen Stab nahe vor die Augen, so daß man denselben, wenn man auf ihn hinsieht, einfach erblickt, und beachtet darauf einen sehr entfernten dahinter liegenden Gegenstand, so sieht man zwei weit von einander getrennte Bilder des Stabes.

Ist der entfernte Gegenstand nicht zu breit, so sieht man dagegen, beim Blicken auf den Stab, von jenem zwei deutlich geschiedene Bilder. Sieht man ferner auf einen Gegenstand mit beiden Augen, so daß man ihn einfach erblickt, so reicht eine durch einen leichten Druck mit dem Finger hervorgebrachte Verrückung der Axe des einen Auges hin, um ihn verdoppelt erscheinen zu lassen.

Was die Doppelbilder betrifft, so gehört das Bild der rechten Seite dem rechten, das der linken dem linken Auge, wenn die Augenaxen sich hinter dem doppelt erscheinenden Objekt (zwischen Objekt und Auge) kreuzen; das linke Bild gehört dagegen zum rechten und das rechte zum linken Auge, wenn die Axen sich vor dem Objekte kreuzen.

Der Punkt, auf welchen beide Augenaxen gerichtet sind, ist aber nicht der einzig einfach erscheinende. Es gibt eine durch diesen Punkt gehende Fläche, das sogenannte Horopter, zu deren Punkten Richtungslinien gehören, welche gleichliegende Stellen der Netzhaut treffen. Der durch beide Augenaxen gehende Durchschnitt dieser Fläche ist ein Kreis, welcher durch die Kreuzungspunkte der Richtungslinien geht.

Sind nämlich (Fig. 86) a und b die beiden Kreuzungspunkte, mm' und mm'' die Augenaxen, und m der einfach gesehene Punkt im Durchschnittspunkte beider, ist endlich n ein Punkt des Kreises mab , so sind die Winkel $n'am'$ und $n''bm''$ der Richtungslinien an und bn mit den resp. Augenaxen, gleich, da $\angle man = \angle mbn$ ist. Da ferner die Bilder auf der Netzhaut n' und n'' in einer Ebene liegen, so befinden sich dieselben in gleichliegenden Punkten.

Heftet man die Aufmerksamkeit auf einen Gegenstand, so kehren sich die Augenaxen einander zu, und convergiren nach dem jedesmal betrachteten Punkt desselben. Verdeckt man vorher das eine Auge, so ist die Richtung der Axe desselben dieselbe, als wäre das Auge unverdeckt geblieben, mit einer geringen Abweichung nach aussen.

Deckt man daher schnell das Auge auf, so sieht man den Punkt doppelt, und zwar so, daß das rechte Bild dem linken, das linke dem rechten Auge zugehört, die Axen sich also in einem zu fernen Punkte schneiden. Hiervon abweichend ist J. Müller's Behauptung, daß das Objekt einfach bleibe, also das geschlossene Auge sich genau nach dem offenen richte, wenn das Objekt in den Grenzen des deutlichen Sehens sich befinde, daß es dagegen sich in die Richtung stelle, welche der äußersten Grenze des Deutlichsehens angehöre, wenn man auf ein sehr entferntes Objekt, wie auf den Mond, blicke, indem dieser alsdann auf einen Augenblick doppelt erscheine. Von Volkmann ist diese Erscheinung geleugnet.

Mag nun aber das eine oder das andere richtig sein, so bleibt doch ein Zusammenhang zwischen dem Einrichtungsvermögen und der Augenstellung unverkennbar. Sieht man z. B. mit dem einen Auge A (Fig. 87) durch zwei Kartenöffnungen auf einen in solcher Entfernung befindlichen Punkt a , daß derselbe einfach erscheint, und lenkt das zweite Auge B auf a , so bleibt a einfach; wendet man nun das Auge B nach b , so sieht man 3 Bilder, eins in d und zwei in b ; wendet man die Axe B nach c , so sieht man wiederum 3 Bilder, eins in e und zwei in a .

in beiden Fällen ist also das Einrichtungsvermögen des Auges *A* thätig gewesen, und dem anderen Auge gefolgt.

Merkwürdig ist das von J. Müller beobachtete Unvermögen, beide Augen für dieselbe Entfernung einzurichten, wenn künstlich eine Verschiedenheit in den Grenzen des deutlichen Sehens für beide Augen hervorgebracht war. Träufelt man nämlich in das eine Auge Belladonnaextrakt, so werden die Grenzen des deutlichen Sehens für das gesunde Auge dem Auge näher gerückt. Man sieht alsdann in der Regel jeden Gegenstand doppelt, indem das gesunde Auge undeutlich sieht, wenn man das kranke Auge einrichtet, und umgekehrt das kranke Auge undeutlich sieht, wenn man das gesunde einrichtet, obwohl jedes Auge für sich im Stande ist, dies Objekt deutlich zu sehen.

2) *Innerer Zusammenhang des Netzhautbildes mit dem Gesehenen.*

Das Bedingende bei den Vorstellungen, welche wir durch die Sinne von der Außenwelt erhalten, ist der Reihenfolge nach 1) die Fähigkeit der Außendinge, den Zustand der Sinnesnerven zu verändern, sei es unmittelbar oder durch ein vermittelndes Medium, wie nach den jetzigen Vorstellungen bei der Empfindung des Lichtes, der strahlenden Wärme, des Tones; 2) die Fähigkeit der Sinnesnerven, ihren Zustand durch die Einwirkung der Außendinge zu verändern, und ihre Fähigkeit, in Folge dieser Veränderung das Empfindungsvermögen anzuregen, und zwar entweder unmittelbar, oder mittelbar dadurch, daß sie zuvor die empfangenen Eindrücke zu ihrem Ursprunge, dem Gehirn, leiten. 3) die Seelenthätigkeit, die Empfindung zur Vorstellung zu erheben, und diese durch Verknüpfung mit anderen Vorstellungen zu vervollständigen.

Das Wesen der hierbei wirkenden Kräfte, die Art, wie die eine Thätigkeit auf die andere einwirkt, und ob

unter den resultirenden Vorstellungen absolut richtige sind, wird uns wohl immer ein Geheimniß bleiben. Es bleibt daher für uns nur übrig, die Abhängigkeit jener Thätigkeiten von einander, und ihre Funktionen näher zu untersuchen.

Was sich uns zuerst herausstellt, ist die Vermittlung der Verbindung unseres Ichs mit der Außenwelt durch die Nerven. Das Empfundene ist demnach zunächst nicht die Wirkung der Außenwelt selbst, sondern die Wirkung des durch sie erregten Nervenzustandes. Unsere Empfindung wird also nicht unmittelbar erregt von den Objekten, wenn wir dieselben sehen, hören, betasten, sondern von den durch sie vermöge ihrer Eigenschaften erregten Nervenzustände. Erst durch die Seelenthätigkeit werden wir uns des Daseins eines wirkenden Körpers bewußt, und kommen zu Vorstellungen von diesem Körper, die eben deshalb nicht nothwendig richtige zu sein brauchen, die wir aber in Verbindung setzen mit anderen durch denselben Sinn oder durch andere Sinne erweckten Vorstellungen, und die wir für richtig halten, sobald diese Vorstellungen unter sich in Einklang treten.

Die erste Frage ist, ob der Zustand der Sinnesnerven unmittelbar zur Empfindung führt, oder ob dieselben erst den Eindruck zum Gehirn leiten, und die Erregung des letzteren erst empfunden wird, oder ob die Nervenenden und das Gehirn zugleich Theil an der Empfindungs-Erweckung haben.

Sollen die Nerven nur Leiter des Eindrucks zum Gehirn sein, so scheint es nöthig anzunehmen, daß jedes Nervenfasierende nur einen einfachen Eindruck *) aufzunehmen fähig sei, und daß die Faser gesondert zum Gehirn führe.

Was den unverzweigten Lauf der Nervenfasern vom Gehirn bis zur Papille betrifft, so ist derselbe bis jetzt

*) Unter einfachem Eindruck ist beim Gesicht der Eindruck zu verstehen, welchen ein einzelner gesehener Objektpunkt in dem Orte seines Netzhautbildes macht.

da nicht zu übersehen. Findet ein solcher statt, so late man hinsetzen. I wegen der unerschöpflichen Substanz des Durchmesser des Sehnervs bei seiner Eintritt in das Auge in Vergleich mit der geringen Ausdehnung der Netzhaut, das jede Faser im Sehnerven aus sehr vielen feinen Fasern zusammengesetzt ist. Man könnte hierher überdies darauf berufen, daß die Endäste der Sehnerven der Netzhaut unmittelbar, und die Papillen in diesen Theilen wahrscheinlich sparsamer sind. 2, daß jede Papille einer eigenen Netzhaut entspricht, wie es Treviranus zu sehen scheint, aber von Joh. Müller noch nicht für ausgemacht gelten wird.

Um zu beurtheilen, ob die zweite Annahme statthaft, nämlich ob jede Papille nur einen einzelnen Eindruck fassen vermöge, müßte man die Größe des kleinsten pünktlichen Netzhautbildes und die kleinste Entfernung einer gesondert empfandener Netzhautbilder mit der Größe d. Distanz der Papillen vergleichen.

Soll ein Punkt uns sichtbar sein, so müssen von ihm eine hinreichende Menge hinreichend intensiver Strahlen ins Auge dringen. Die Menge der Strahlen hängt nun von der Größe des Schwinkels ab, d. h. von dem Winkel, welchen die zu den äußersten Enden des als Punkt gesehenen Gegenstandes gehörigen Richtungslinien bilden, von der Dichte und Intensität der von dem Objekt aushenden Strahlen. Da nun leuchtende Körper dichtere und intensivere Strahlen auszusenden pflegen, so werden dieselben unter einem kleineren Schwinkel sichtbar sein, beleuchtete; und in der That sieht man leuchtende Körper noch unter einem Schwinkel, welcher kleiner als eine Sekunde ist, während man für ein mäßig stark erleuchtetes Objekt den kleinsten Schwinkel zu $30''$ anzunehmen pflegt. Nimmt man mit Volkmann die Entfernung des Kreuzungspunktes von der Hornhaut zu $0,466''$, und durch dessen Entfernung von der Netzhaut zu $0,353''$, als entsprechende Durchmesser des Netzhautbildes, welches

zu einem Sehwinkel von 30 Sekunden gehört, und welchen man als Maass der kleinsten empfindbaren Netzhautstelle genommen hat, $0,00060''$. Volkmann hält dieses Maass für zu groß, da ein nur mittelmäßiges Auge noch ein Haar von $0,002''$ Dicke in $30''$ Entfernung zu erkennen im Stande sei, wonach der Durchmesser des Bildes $0,000023''$ werden würde. Er selbst erkannte in $15''$ Entfernung einen Spinnenfaden von $0,00011''$ Dicke, dessen-Bild daher nur $0,0000025''$ Breite haben müßte, vorausgesetzt, daß durchaus keine sphärische Abweichung stattfindet.

Merkwürdig ist die Beobachtung Ehrenberg's (Pogg. Ann. XXIV, p. 35), daß die Grenze des Sehens mehr von der absoluten GröÙe des Objekts, als von dem Schwinkel abhängt. Derselbe fand nämlich, daß nur mit selteneren Ausnahmen ein weißes Quadrat auf schwarzem Grunde, so wie ein schwarzes Quadrat auf weißem Grunde, eben noch für jedes Auge, es mag kurz- oder weit-sichtig sein, erkennbar ist, wenn dessen Seite $\frac{1}{36}''$ sei, und daß bei größter Lichtcondensirung und bei größter Spannung der Aufmerksamkeit nur ein Quadrat von $\frac{1}{48}''$, aber ohne Schärfe, sichtbar sei. Bei weitem anders fand er die Grenze der Sichtbarkeit für Objekte, die in der Lincarrichtung ausgehnt sind, indem er gegen das Licht gehaltene undurchsichtige Fäden noch als erkennbar angiebt, wenn deren Dicke $\frac{1}{400}''$ ist. Läßt man nun Ehrenberg's Aussage zum Grunde, daß die Scharfsichtigsten das Objekt nie weiter als $6''$, Kurzsichtige selten näher als $3''$ halten mußten, um es zu erkennen, so ergibt sich als Ausdehnung des Netzhautbildes eines Quadrats: $0,00013''$ bis $0,00023''$, und als Ausdehnung des Bildes eines Fadens $0,000011''$ bis $0,000028''$.

Um die kleinste Entfernung zweier noch eben unterscheidbaren Netzhautbilder zu bestimmen, spannte Volkmann zwei $0,00020''$ dicke und $0,0052''$ von einander entfernte Spinnenfäden auf, und maß die Entfernung, bei welcher beide anfangen getrennt zu erscheinen. Für sein Auge ergab sich als Entfernung der Bilder auf der Netzhaut $0,00025''$, für zwei andere Personen $0,00014''$, und für eine vierte Per-

Person 0,00016". Der Grund dafür, daß diese Entfernungen bedeutend größer sind, als die Ausdehnung des oben angenommenen kleinsten Bilddurchmessers, könnte das nicht genaue Eintreffen des Brennpunktes auf der Netzhaut, die Aberration, und der Umstand sein, daß wahrscheinlich der Reiz im Brennpunkte über die umliegenden Theile der Netzhaut fortgepflanzt wird.

Nun schließt Volkmann aus dem Mißverhältniß der Größe des kleinsten Netzhautbildes und des Papillendurchmessers (der nach Treviranus etwa zwischen 0,00010" und 0,00015" liegt), daß die Aufnahme eines Einzel-Eindrucks durch eine Papille unmöglich sei; doch ist eines Theils die Berechnung der Größe des kleinsten Bildes nur unter der Voraussetzung richtig, daß der Focus genau auf die Netzhaut falle, und das Bild sich nicht durch Irritation und Aberration vergrößere; andern Theils kommt es hier mehr auf die kleinste bemerkbare Entfernung an, und diese läßt sich wohl mit der Leitungsfunktion der Papillen vereinigen, wenn man die letzteren als sich einander berührend, wenigstens in der Gegend der Augenaxe, annimmt. Da nun die Entfernung der Papillen durch die Erfahrung zu bestimmen nicht wohl möglich ist, so läßt sich nichts Positives darüber behaupten; und es lassen sich daher wenigstens keine widersprechende Thatsachen gegen die oben supponirte Funktion der Papillen nachweisen. Für dieselbe spricht noch das von Lincke (*de fungo medullari. Lips.* 1834) erzählte Faktum, daß ein Kranker einen Tag nach der Exstirpation eines seiner Augen mehrere Tage hindurch bei geschlossenem gesunden Auge vor der leeren Augenhöhle Lichter, Feuerkreise, tanzende Menschen und andere Bilder umherschweifen sah, obgleich dies nicht geradezu eine selbständige Thätigkeit der Sinnesnerven bei der Empfindung ausschließt.

Lassen wir also unentschieden, welche Theile des Nervensystems das Empfindende in uns erregen, und betrachten wir weiter das Verhältniß dessen, was empfunden wird, zur Vorstellung, welche wir mit der Empfindung verbinden.

Müller sagt in seiner Physiologie, das Empfundene sei der Nervenzustand, und an einer anderen Stelle, die Sinnesempfindung sei die Leitung einer Qualität, eines Zustandes eines Sinnesnerven zum Bewußtsein.

Mag man auch die erste Erregung der Sinnesthätigkeit durch den Nervenzustand Empfindung nennen, und sonach diesen Zustand das Objekt der Empfindung, und dehnt man auch den Akt der Empfindung auf die Leitung zum Bewußtsein aus, so hat man sich unter dem Geleiteten doch nicht den sinnlichen Zustand, sondern die nächste, nicht sinnliche Wirkung des sinnlichen Zustandes zu denken. Nennen wir lieber diese ebengenannte Wirkung, also den Ausdruck unseres Zustandes in der Seele, die Empfindung, so ist das, was durch sie im Bewußtsein gesetzt wird, nicht das äußere erregende Ding, nicht das Gefühl der etwaigen vibrirenden Nervenbewegung, sondern ein von dem äußeren Dinge ausgegangenes, durch den Nervenzustand übertragenes Zeichen, welches das durch sie erregte Denken erst zu deuten hat.

An jede Empfindung schließt sich als etwas Nothwendiges der Gedanke an ein derselben zum Grunde Liegendes an. Wir beziehen die Empfindung auf ein Empfundenes (ein Nichtich) und auf ein Empfindendes (das Ich). Bald herrscht dabei das sich Bewußtwerden des Ich vor, wie bei der Kälte-, Wärme-, Schmerz-Empfindung, bald das des Nichtichs, wie bei der Licht-, Ton-, Tast-Empfindung.

Diese Beziehung, in welcher das erste Auffassen des von der Empfindung Dargebotenen durch den Verstand noch mit der Empfindung innig verbunden ist, nennen wir Wahrnehmung. Das in der Wahrnehmung Erkannte ist aber nicht das Ich oder Nichtich selbst, sondern etwas an ihnen. Beim Sehen nehmen wir nicht die Dinge, sondern nur die Gestalt, die Farbe an ihnen wahr, aber es wird in uns dadurch der Gedanke an ein Substrat, an einen Träger der Gestalt, der Farbe rege, und wir machen uns in Folge dessen eine Vorstellung, ein Bild von dem Substrat. Das Vor-

estellte sind also wieder nicht die Dinge selbst, sondern Bilder von den Dingen.

Die Beziehung auf ein Nichtich, d. h. das Aufersichsetzen des Gesehenen, ist nicht von Allen für etwas durch eine innere Nothwendigkeit Hervorgerufenes angesehen worden. Müller hält dasselbe für etwas nicht der Sphäre der Innlichkeit Angehörendes, für etwas durch Uebung Erlernens; Tortual, Volkmann, Bartels halten es dagegen für einen Akt der Sinnenthätigkeit. Volkmann bekämpft die erste Ansicht, scheint aber unter dem Ich nicht ganz dasselbe zu verstehen, wie Müller. Dieser unterscheidet dabei das empfindende Ich von unserem Körperlichen, und negiert keinesweges eine angeborene Unterscheidungsfähigkeit des empfindenden Ich von dem Empfundenen, sondern nur das Angeborensein des Unterscheidens der eigenen Körpertheile von den übrigen Gesichtsobjekten, so daß beide Ansichten nur in der letzten Rücksicht von einander abweichen.

Eine Zwischenstufe zwischen dem Gefühl des Erregtseins und dem Sichbewußtwerden einer äußeren Ursache der inneren Empfindung ist nicht nachweisbar; ja, daß sich das Thier so bald nach der Geburt zur Zitze der Mutter anwendet, läßt sich nur als ein ohne vorhergegangene Uebung gewonnenes Bewußtsein eines Aeußeren deuten.

Ob das neugeborene Kind beim ersten Oeffnen des Auges schon die gesehenen eigenen Körpertheile von dem Aeußeren unterscheiden könne, ist hiervon ganz unabhängig und läßt sich weder bejahen noch verneinen; doch ist ein Grund vorhanden, warum die Körpertheile als Gesichtsobjekte vor den übrigen Aufsendungen einen Vorzug haben sollen. Das stets im Sehfelde Seiende und willkürlich Bewegbare, das Gefühlseindrücke Aufnehmende muß jedoch natürlich bald als etwas von dem Uebrigen Verschiedenes uns darstellen.

Ort des Gesehenen. Der Bildpunkt auf der Netzhaut, von dem Niemand beim Sehen etwas weiß, ist die Ursache des Bewußtseins eines Punktes außer uns. Welche

Stelle weisen wir ihm aber an, und warum weisen wir ihn an diese Stelle? Da die Netzhauterregung die Bedingung des Sehens ist, so muß die Ortsanweisung von der Art der Erregung abhängen, und wir müssen, der Wellentheorie nach, die Schwingungsrichtung des Aethers, und die dadurch hervorgebrachte Art der Reizung des Nerven als Ursache annehmen. Wie diese Ursache die Wirkung haben könne, den Punkt in die Richtungslinie zu versetzen, gehört zum Unerforschlichen. Sagen wir, es geschieht durch die Sehrichtungskraft der Nerven, so haben wir einen Namen, wie für die Ursache des Fallens der Körper den Namen Gravitation, ohne uns über das Wesen der Kraft Rechenschaft geben zu können.

Die Sehrichtung ist aber erwiesenermaßen nicht, wie Brewster behauptete, die Normale der Netzhaut.

Mit Volkmann eine angeborene Beziehung auf den Kreuzungspunkt der Richtungslinien anzunehmen, ist gewagt, da sich ein natürlicher Zusammenhang zwischen diesem Punkte und den erregten Nervenstellen nicht leicht denken läßt.

Auch der Quelle des Tons setzen wir durch eine uns inwohnende Kraft in Folge der Richtung der die Gehörnerven reizenden Luftschwingungen in eine, wenngleich viel unbestimmtere Richtung nach Außen. Das Undeutlichere der Gehörsrichtung liegt vielleicht daran, daß die direkten Schwingungen zu sehr gestört werden durch die im Gehörgange reflektirten Schwingungen, und daß auch einzelne Wellensysteme vernehmbar sind, während beim Licht nur die durch die Linse concentrirten Schwingungen wahrnehmbar werden, und nur da die Lichtempfindung erregen, wo sie alle nahe dieselbe Richtung erhalten. Hätte das Ohr einen der Linse analogen Apparat, so würde vielleicht die Gehörsrichtung so genau wie die Sehrichtung sein.

Größe und Entfernung des Gesehenen. Die Bestimmtheit der Sehrichtung macht ein Sehen des Nebeneinander möglich. Durch das Sehen zwei neben einander befindlicher Punkte in den ihnen von der inneren Kraft

angewiesenen Richtungen ist zugleich ihre scheinbare Entfernung von einander gegeben, welche dem Sehwinkel proportional ist, und deshalb durch diesen gemessen wird. Sind die beiden Punkte äußerste entgegengesetzte Punkte eines Gegenstandes, so nennt man jene Entfernung die scheinbare Gröfse desselben. Wir sehen daher alle Gegenstände gleich groß, welche gleiche Sehwinkel haben, und dasselbe Objekt erscheint uns um ebensoviel Mal größer, als es uns näher ist *).

Da die wahre Gröfse eines Objektes nur seine Relation zu einer gegebenen Einheit ist, und der Sinn uns nicht unmittelbar Aufschluss über seine Entfernung von uns gibt, so können wir nur ein Urtheil über die wahre Gröfse halten, wenn wir zugleich in derselben Entfernung den Maßstab, z. B. ein Objekt von bekannter Gröfse sehen. Haben wir auf irgend eine Weise ein Urtheil über die Entfernung von uns gewonnen, so läßt sich auch durch Übung die wahre Gröfse schätzen.

Dafs die Entfernung eines gesehenen Punktes von uns in Sache des Urtheils ist, erhellt unter andern aus der

*) Die Volkmann'sche Erklärung, dafs man zum Bewußtsein der scheinbaren Gröfse durch das Bewußtsein der größeren oder geringeren Menge der zwischen den Endpunkten des Bildes befindlichen empfindbaren Netzhautpunkte geführt werde, scheint etwas künstlich, zumal bei der wegen ihrer Kleinheit schwer vergleichbaren Distanz zweier benachbarten Netzhautpunkte. Wenn wir auch nach E. H. Weber's Untersuchungen an verschiedenen Körpertheilen verschieden (auf dem Rücken z. B. 2 Zoll) entfernte Punkte als Eins fühlen, so scheint mir daraus nicht mit Nothwendigkeit zu folgen, dafs wir die Entfernung zweier als doppelt gefühlten Punkte nach der Zahl der zwischen ihnen liegenden, als getrennt empfindbaren Punkte schätzen. Wir erkennen sehr gut, wenn auch mehr oder minder unbestimmt, den Ort eines gefühlten Punktes; die Oerter zweier als verschieden gefühlten Punkte sind also unmittelbar gegeben, und man hat daher einen Stützpunkt beim Urtheil über ihre Entfernung. Warum sollten wir also noch eine complicirte Operation durch Hinzuziehung nicht gefühlter Punkte hinzunehmen? Wenn zwei nahe gelegene (aber noch als zwei gefühlte) Punkte uns an einem Körpertheil einander näher, als an einem anderen vorkommen, so mag dies von der Ausdehnung des Gefühls über die beiden ganzen empfindbaren Stellen herrühren.

Vorstellung Unterrichteter von der Entfernung der Himmelskörper, so wie aus der Darstellbarkeit von Landschaften durch die Malerei.

Zur Beurtheilung der Entfernung dient bei bekannter Gröfse des Gegenstandes die Gröfse des Schwinkels, unter welchem er erscheint, oder die aus dem Schwinkel anderer bekannter Gegenstände, die wir in seiner Nähe wissen, geschlossene Entfernung.

Ein ungefähres Schätzen beruht, namentlich für sehr entfernte Objekte, auf der gröfseren oder geringeren Schärfe der Umrisse, da uns dieselben um so undeutlicher werden, je entfernter sie sind; und auf dem Grade der Helligkeit, wenn wir dieselbe mit der Helligkeit naher Objekte vergleichen, insofern mit der Entfernung die Zahl der Strahlen abnimmt, welche von einem Punkt aus ins Auge gelangen.

Die Bewegung eines Körpers erkennen wir entweder aus der Bewegung des Auges, wenn wir dasselbe so wenden, dafs das Bild immer an derselben Stelle der Netzhaut bleibt, oder aus der Bewegung des Bildes auf der Netzhaut bei ruhendem Auge.

Da derselbe Effekt hervorgebracht wird, wenn wir uns bewegen und das Objekt ruht, so kann man willkürlich die eine Vorstellung in die andere umsetzen. Sehen wir von einer Brücke herab auf den darunter fließenden Strom, so ist es nicht schwer, die Vorstellung zu erregen, als ob wir uns mit der Brücke bewegen und das Wasser still stehe, und wenn wir auf einem Strome fahren, die Vorstellung, als ob nicht der Kahn, sondern das Ufer sich bewege.

Aufrechtsehen. Dafs wir die Gegenstände aufrecht sehen, ist eine nothwendige Folge des Sehens in der Direction der Richtungslinie. Selbst wenn wir das Netzhautbild selber empfänden, so könnte das Verkehrtsehen, wie J. Müller sehr klar in seiner *Physiologie* Bd. II, p. 357 etc. auseinandergesetzt hat, nicht zum Bewußtsein kommen. Denn ein Widerspruch mit etwas Gesehenem könnte dadurch nicht eintreten, weil wir Alles durch die Netzhaut

ehen, und im Netzhautbilde Alles dieselbe relative Lage hat, wie im Sehfeld. Nur wenn wir das Netzhautbild mit dem Sehfeld zugleich sehen könnten, würden wir inne werden, daß die Netzhaut etwas anderes oben nennt, als das Sehfeld. Die verkehrte Lage der Netzhautbilder ließe sich dann sehr gut mit dem scheinbaren Widerspruche dessen, was wir und die Gegenfüßler oben und unten nennen, vergleichen. Ebensowenig würde ein Widerspruch mit dem Tastast offenbar werden, weil wir die tastende Hand selbst verkehrt sehen.

Einfachsehen. Daß wir diejenigen Punkte einfach sehen, deren Bilder auf gleichliegende Punkte der Netzhaut fallen, ist ein noch ungelöstes Räthsel. Rohault nahm an, daß die zu gleichliegenden Punkten gehörigen Nervenfasern sich im Gehirn in demselben Punkte vereinigen; Wollaston suchte den Grund in der partiellen Kreuzung der Nervenfasern im Chiasma, und leitete daraus das sogenannte Halbsehen ab, welches darin besteht, daß von betrachteten Gegenständen nur die eine Hälfte gesehen wird, indem er annahm, daß der Hirntheil eines Nerven, welcher sich im Chiasma theilt, unthätig wird (Pogg. Ann. II, p. 281).

Beachtenswerth ist noch die Müller'sche Ansicht, nach welcher das Sehen in einer bestimmten Richtung nichts anderes ist, als die empfundene Beziehung des afficirten Netzhauttheilchens zur ganzen Netzhaut, d. h. seiner Lage zu der Lage des Mittelpunktes der Netzhaut. Bei dem Akte des Sehens muß man hierbei ein solches Projiciren nachlassen (auf das Sehfeld) eintreten denken, daß in der Projektion die einzelnen Punkte dieselbe relative Lage behalten, welche die Bildpunkte auf der Netzhaut haben. Wäre nun die Art der Projektion, d. h. die Divergenz der projicirenden Richtungen für jedes Individuum eine eigenthümliche, so reichte die Erklärung aus, denn zur Wahrnehmung der Form eines Objektes genügt die Kenntniß der gegenseitigen Lage seiner Punkte; ist die Divergenz aber für jeden Menschen dieselbe, wie die Erfahrung bei der Messung der Sehwinkel beweist, so fehlt die Erklärung des

Gesetzes der Projektion, d. h. die Erklärung des Gesetzes der Sehrichtung. Was die scheinbare Grösse betrifft, so adoptirt Müller die Volkmann'sche Ansicht vom Zählen der empfindbaren Netzhautpunkte. Soll aber die scheinbare Grösse sich nicht mit dem Orte auf dem Sehfelde ändern, so müßten die empfindbaren Nervenpunkte überall auf der Netzhaut dieselbe Entfernung von einander haben, unter günstigen Umständen müßte man also auch in den seitlichen Theilen des Gesichtsfeldes scharf sehen können, oder man müßte den verschiedenen Papillen eine quantitativ verschiedene Empfindlichkeit zuschreiben.

Müller leugnet die Vereinbarkeit des Einfachsehens homologer Netzhautpunkte mit der Annahme vom Sehen in bestimmten Richtungen, insofern die den beiden Augen correspondirenden Richtungslinien nur einen Punkt mit einander gemein haben, und deshalb nur dann einfaches Sehen eintreten könne, wenn man das Objekt in den Durchschnittspunkt setze, während doch die Entfernung vom Auge nicht durch den Sinn gegeben sei. Dies wäre ganz richtig, wenn man das Sehen in bestimmter Richtung als Ursache oder Mitursache des Einfachsehens betrachten müßte. Das Zusammenfließen der Empfindung zweier Bilder zu einer einzigen beruht aber offenbar auf etwas Innerem, von der Oertlichkeit auf der Netzhaut Abhängigem, und nur insofern mit der Sehrichtung Zusammenhängendem, als eine Kreuzung derselben nothwendiges Bedingniß der Einheit des Objektes ist. Dafs wir daher bei der Thätigkeit beider Augen das Objekt in den Durchschnittspunkt der Richtungslinien versetzen, ist erst eine Folge des Einfachsehens.

Empfindung der Farben äufserer Gegenstände.

Im Vorigen wurde blofs von der Oertlichkeit des Gesehenen gesprochen; die sichtbaren Punkte unterscheiden sich aber nicht blofs durch ihre Lage, sondern auch durch das Qualitative des Eindrucks, nämlich durch die grössere oder geringere Helligkeit, und durch die Farbe. Jene hängt

von der Grösse der die Empfindung erregenden Aetherschwingungen, also von der Grösse des Nervenreizes ab, diese von der Schwingungszahl, also von der Art des Reizes.

Es fragt sich nun, ob der Aether durch das Licht in langsamere und schnellere Schwingungen versetzbar sei, also dem äussersten Roth und dem äussersten Violett des Spektrums zukommenden, und ob also das Auge nur unempfindlich für langsamere und schnellere Schwingungen sei, oder ob die Vibrationsgeschwindigkeit von so bestimmten Grenzen eingeschlossen sei, wie es die Beschränktheit des Farbenspektrums glauben macht.

Für das erste spricht die in der Natur überall walende Stetigkeit. Doch darf die Thatsache, dass noch außerhalb des Farbenspektrums Wirkungen auftreten, die mit Lichtwirkungen in Zusammenhang zu stehen scheinen, nicht für einen Beweis dafür angesehen werden. Die erwähnten Wirkungen sind theils chemische Veränderungen, theils Wärmeentwicklung. Denkt man sich dieselben ebenfalls durch Undulationen, sei es des Aethers oder eines anderen Mediums, hervorgerufen, so lässt sich das Verhältniss derselben zu den das Farbenspektrum erzeugenden Lichtschwingungen vergleichen mit dem Verhältniss der Lichtschwingungen im gewöhnlichen Spektrum eines doppelbrechenden Prismas zu denen im ungewöhnlichen Spektrum. Es weichen nämlich die chemischen und die Wärmespektren nicht nur je nach der brechenden Substanz verschieden von dem Farbenspektrum dem Orte nach ab, sondern es sind auch, wie es wenigstens für die Wärme erwiesen ist, die Absorptionsverhältnisse anders, so dass die Dicke des Prismas mit einwirkt.

Was die chemischen Wirkungen betrifft, so sind dieselben oft gerade ausserhalb des Farbenspektrums am stärksten, namentlich wird das gegen die Einwirkung der Sonnenstrahlen sehr empfindliche Chlorsilber ausserhalb des Violett meist am schnellsten geschwärzt. Die Abnahme der chemischen Wirkung giebt sich durch die Färbung zu erkennen. So wird nach Seebeck's Versuchen das letzt-

genannte Salz im Violett röthlich-braun, im Blau blau oder bläulichgrau, im Gelb weiß oder gelblichweiß, in und außer dem Roth dagegen Roth. Nach Hefslor hängt die Schnelligkeit mit der das Chlorsilber geschwärzt wird, und die Lage des Maximums der Wirkung von der Substanz des Prismas ab. Beim Wasser und Weingeist erfolgte die Wirkung fast momentan, beim Terpenthin- und Cassiaöl in 12—13 Minuten, beim Flintglas in 2,3 Minuten, beim Kronglas in 1,5 Minuten. Das Maximum lag beim Spectrum des Weingeistes im Violett nahe am Blau, bei dem des Wassers mitten im Violett, bei dem des Cassiaöls 23" außerhalb des violetten Randes. Jenes deutet auf Absorptionsverschiedenheiten, dies auf Brechungsverschiedenheiten.

In Bezug auf die Wärmewirkungen entdeckte Herschel, daß dieselben außerhalb des Roth oft stärker sind als im Farbenspektrum selbst, und daß die Wärme vom Violett zum Roth zunimmt. Engelfield fand bei einem Versuche die Temperatur im Blau zu 56°, im Grün zu 58°, im Gelb zu 62°, im Roth zu 72°, außerhalb des Roth zu 79°. Seebeck entdeckte, daß der Ort der größten Wärme mit der Substanz des Prismas sich ändere. Für Wasser fand er ihn im Gelb (wo er sich auch nach Wunsch im Alkohol und Terpenthinöl befindet), für concentrirte Schwefelsäure, Salmiakauflösung und Aetzsublimat im Orange, für Kronglas und weißes Glas in der Mitte des Roth, für Flintglas jenseit des Roth. Endlich entdeckte Melloni den Einfluß der Dicke des Prismas. Bei einem Prisma von Steinsalz, welche Substanz auch nach seinen anderweitigen Untersuchungen in Bezug auf strahlende Wärme gleichmäßig absorbirend wirkt, blieb das Maximum der Wärme in einem bestimmten Abstände vom Roth außerhalb des Farbenspektrums, das Licht mochte auf die Kante oder auf die Basis des Prismas geleitet werden. Bei einem Prisma von gewöhnlichem Glase befand sich das Maximum außerhalb des Roth, wenn das Licht auf die Kante fiel, dagegen in dem Roth, wenn es auf die Basis fiel, und an einem mittleren Ort, wenn es auf die ganze Fläche des Prismas fiel.

ei einem mit Wasser gefüllten hohlen Glasprisma lag das Maximum bei auf die Kante fallendem Lichte im Orange zur Seite des Roth, bei auf die Basis fallendem Lichte im Gelb zur Seite des Grün.

Es kann demnach zur Zeit noch durch keine That- sachen über das Vorhandensein oder Nichtvorhandensein von Grenzen der Schwingungsverhältnisse entschieden werden. Für die analogen tonerzeugenden Luftschwingungen ist bisher noch keine Grenze aufgefunden, weder in Bezug auf das Mechanische der Schwingung, noch in Bezug auf die Empfindlichkeit der Gehörnerven. Dafs aber der Intervall zwischen den langsamsten und schnellsten empfindbaren Lichtschwingungen so klein gegen den der Erfahrung nach noch unbegrenzten Intervall im Bereiche des Tons ist, hebt noch keinen Grund ab, die Theorie zu verdächtigen; wenigstens ist es recht gut denkbar, dafs bei zu schnell auf einander folgenden Reizungen die Nerven nicht mehr reagieren vermögen. Wo die Grenze der Geschwindigkeit der Aufeinanderfolge ist, würde dann von der Natur der Empfindungsnerven abhängen.

Ähnlichkeit der Farben, wie die Ähnlichkeit der sich um eine Octave unterscheidenden Töne, können nicht vorkommen, wenn nicht das Bedingende derselben, eine Vervielfachung der Schwingungszahl innerhalb der Grenzen des empfindbaren eintritt. Der Intervall zwischen den wahrnehmbaren Farben entspricht etwa einer Sexte. Könnten wir eine Farbe wahrnehmen, welche eine doppelt so grofse Schwingungsgeschwindigkeit hätte, als das Roth, wer weifs, ob die Farbe nicht eine grofse Uebereinstimmung mit dem Roth zeigen würde, und sollte nicht der dem Violett eigentliche ins Rothe auf den Anfang einer Octavfarbe hindeuten? Der Intervall zwischen den Complementarfarben, deren Zusammenstellung uns angenehm afficirt, entspricht der grofsen Terz, und der Intervall zwischen dem mittleren Roth und dem mittleren (Roth enthaltenden) Violett ist eine Quinte. Es scheint also auch beim Licht ein Zusammenhang zwischen der Farbenempfindung und einer ein-

hohen Proportionalität der Schwingungen wie kein in vorhanden zu sein.

Die Unvollkommenheit der Farbenempfindung einer Person, welche eine Farbenverwechslung zur Folge hat, findet ihr Analogon in dem zuweilen vorhandenen Unvermögen, gewisse Töne zu unterscheiden. Der eine vorzukommende vollkommene Unempfindlichkeit für gewisse Farben, welcher nach den jetzigen Erfahrungen nichts der Gehörten entspricht, liegt vielleicht in einer Absonder der Augenmede.

Die vollständigsten Untersuchungen über individuelle Mangelhaftigkeit in der Farberkennung sind von Seebeck angestellt *). Da solche Personen, welche die Farben nicht richtig zu unterscheiden vermögen, auch die Namen der Farben unrichtig zu gebrauchen pflegen, so bediente sich Seebeck verschieden gefärbter Papiere (er hatte sich zu diesem Zweck 300 Proben verschafft), und gab sie den zu prüfenden Personen, um sie nach der Ähnlichkeit zu ordnen; alsdann ließ er dieselben die Pigmente durch gefärbte Gläser betrachten, welche im Allgemeinen zu einer besseren Unterscheidung der Farben führten. Zur Vergleichung verschiedener Personen legte er überdies die von der einen geordneten Papierproben der anderen Personen vor, um das darin abzuändern, was sie nach ihrem Urtheil für nöthig fanden. Endlich ließ er sich die Farben des prismatischen Spektrums nennen, den Umfang des letzteren bestimmen, und legte ihnen die in polarisirten Licht erscheinenden Interferenzfiguren vor, um sich die Folge der ihrer Zusammensetzung nach genau bekannten Farben in denselben angeben zu lassen. Die Beobachtungen an 12 Personen gaben ihm deutlich zu erkennen, daß sie sich der Art der Farbenverwechslung nach in zwei von einander völlig geschiedene Klassen theilten.

Die Farben, welche die erste Klasse mehr oder weniger mit einander verwechselt, sind folgende:

*) Pogg. Ann. XLII, p. 177.

Helles Orange mit reinem Gelb.

Gesättigtes Orange, helles Gelblichgrün oder Bräunlichgrün mit Gelbbraun.

Reines Hellgrün, Graubraun mit Fleischfarbe.

Rosenroth, Bläulichgrün mit Grau.

Carmoisin, Dunkelgrün mit Haarbraun.

Bläulichgrün mit unreinem Violett.

Lila mit Blaugrau.

Himmelblau, Graublau mit Graulila.

Diese Klasse hat demnach für alle Farben einen nur mangelhaften Sinn. Am mangelhaftesten unterscheidet sie das Roth, und das damit zusammengehörige complementäre Grün, welche beide Farben sie mehr oder weniger mit Grau verwechselt; nächstdem ist das Blau die am unvollkommensten vom Grau unterschiedene Farbe. Am besten ist sie für das Gelb empfänglich, obgleich auch dieses derselben dem Farblosen näher verwandt scheint.

Die prismatischen und Interferenzfarben, so wie die durchgelassenen Farben gefärbter Gläser, unterscheidet sie im Allgemeinen ungenauer, als die der undurchsichtigen Pigmente. Der Grund ist wahrscheinlich derselbe, aus welchem dem normalen Auge eine Beimischung von Grau (welches dem Roth der Individuen dieser Klasse entspricht) in undurchsichtigen Pigmenten merklicher ist, als eine Beimischung von farblosem Licht in den Farben durchsichtiger Körper. Eins der schwächsten Individuen erkannte im Spektrum nur zwei wesentlich von einander verschiedene Farben, welche es Roth und Blau nannte.

Mit Hilfe eines rothen oder grünen Glases unterscheiden die hierhergehörigen Individuen die Farben noch am besten, da Roth und Grün die auffallendste ihrer Verwechselungen ist, und die Gläser, indem sie die eine oder die andere dieser Farben schwächen, diese geschwächten Farben dunkler erblicken lassen. Das Spektrum erscheint ihnen von derselben Ausdehnung, wie den Personen vollkommener Farbenerkennung; auch ist für sie das Gelb die hellste der prismatischen Farben.

In der Anordnung der farbigen Papierproben wichen sie nur wenig von einander ab.

Die von der zweiten Klasse verwechselten Farben sind:

Hellorange, Grünlichgelb, Bräunlichgelb mit reinem Gelb.
Lebhaft Orange, Gelbbraun mit Grasgrün.

Ziegelroth, Nufsbraun mit Dunkelolivengrün.

Zinnoberroth mit Dunkelbraun.

Dunkelcarminroth mit Schwärzlichblaugrün.

Fleischroth, Graubraun mit Bläulichgrün.

Mattes Bläulichgrün mit Bräunlichgrau.

Unreines (etwas gelbliches) Rosa mit reinem Grau.

Rosenroth, Lila, Himmelblau mit etwas in Lila fallendem Grau.

Carmoisin mit Violett.

Dunkelviolett mit Dunkelblau.

Auch die Individuen dieser Klasse erkennen das Gelb noch am besten; sie unterscheiden Roth etwas besser, Blau etwas weniger vom Farblosen, wie die der ersten Klasse; allein Roth und Blau unterscheiden sie viel unvollkommener, namentlich haben sie für das Roth nur eine sehr schwache Empfindung.

Eine Folge des letzteren Umstandes ist, daß ihnen das Spektrum kürzer erscheint, namentlich wird von ihnen das getrennte rothe Oval in dem Spektrum des mit Kobalt blaugefärbten Glases gar nicht bemerkt. Daher schreibt es sich auch, daß das Roth ihnen dunkler erscheint, und deswegen mit dunklerem Grün verwechselt wird, als von der ersten Klasse, daß durch die Unempfindlichkeit für das Gelbroth das farblose Licht dem Blau ähnlicher wird, und das bläuliche Roth dem Blau oder Violett näher kommt.

Da im Lichte der Dämmerung die rothen Strahlen zuerst verschwinden, so treten während derselben beide Klassen sehr nahe, und die Ordnung der Papierproben zeigten zu dieser Tageszeit nur geringe Unterschiede. Die hellste Stelle des Spektrums schien ihnen mehr oder weniger tief im Grün zu liegen. Das Glas, welches sie am meisten

fähigt, die Farben richtiger zu unterscheiden, war das ungefarbige.

Die früher beobachteten Fälle von Mangel an Farben scheinen sich mehr oder weniger einer dieser beiden Klassen anpassen zu lassen, wenn man den Fall ausschließt, welchen Huddart (*Phil. Trans.* 67) von einem Manne führt, welcher nur dann, und zwar nur sehr geringe Unterschiede zwischen den Farben auffand, wenn er sie neben einander erblickte.

Merkwürdig ist, daß beim weiblichen Geschlechte Empfindungsinn für Farben seltner und nur in geringerem Grade zu kommen scheint, und daß oft mehrere Personen derselben Familie einen ähnlich oder gleich unregelmäßigen Empfindungsinn besitzen.

Dauer des Farbeneindrucks.

Betrachten wir ein von der Sonne beschienenes Stück weißes Papiers, und schließen dann die Augen, so schwebt das Bild des Papiers noch eine Zeitlang uns vor. Schwingt man mit einer gewissen Schnelligkeit eine glühende Kohle in Kreise, so sieht man einen feurigen Kreis. Es verwindet also ein Lichteindruck nicht plötzlich, wenn das leuchtende Objekt zu wirken aufhört, der Reiz, welchen die Schwingungen auf die Nerven ausgeübt haben, dauert noch eine Weile fort. Die Punkte des feurigen Kreises, welche die schwingende Kohle bildet, sind uns sichtbar, weil der Eindruck, den die Kohle an einem Orte ihrer Bahn macht, noch nicht erloschen ist, wenn dieselbe zu diesem Orte zurückkehrt, um den Eindruck zu erneuern.

Die Dauer des Eindrucks hängt einestheils von der Stärke, anderntheils von der Natur der Farbe des Lichtes.

Der Eindruck behält ferner nicht während seiner ganzen Dauer dieselbe Stärke, sondern nimmt allmählig ab; aber nicht gleichmäßig, indem er eine kurze Zeit hindurch nach dem Verschwinden des Objekts seine ursprüngliche Stärke behalten scheint, dann aber ein rasches allmählig lang-

samer werdendes Abnehmen eintritt. Die Dauer des ungeschwächten Eindrucks ist, wie die Gesamtdauer, von der Intensität des Lichtes und von der Farbe abhängig.

Betrachten wir nun diese beiden Momente, die totale Dauer des Eindrucks und den Gang seiner Abnahme etwas weiter.

Die totale Dauer wurde zuerst vom Ritter d'Arcy bestimmt, und zwar dadurch, daß er die Zeit ermittelte, welche eine glühende Kohle zum Umschwung braucht, um eben noch einen geschlossenen Kreis sichtbar werden zu lassen. Er fand als Dauer 0,133 Sekunden.

Hiervon weichen jedoch die auf einem anderen Wege erhaltenen Resultate Plateau's stark ab. Dieser hatte die d'Arcy'sche Bestimmungsmethode verlassen, weil er Folgendes an derselben auszustellen hatte:

1) Ist bei jener Versuchsweise wegen des allmählichen Verschwindens des Eindrucks der Moment seines völligen Erlöschens fast unbestimmbar. Es muß nämlich der Moment beobachtet werden, in welchem eben der Eindruck in einem Punkte erloschen ist, wenn die Kohle zu ihm zurückkehrt, und dies ist nicht möglich, weil der schwache Glanz der verlöschenden Stelle mit dem Grunde zusammenfließt.

2) Da der Kreis nicht überall gleich erhellt, sondern an den Orten am hellsten ist, welche die Kohle eben verlassen hat, so entsteht ein die Augen ermüdendes Vibrieren, welches die Entscheidung, ob der Kreis geschlossen sei oder nicht, höchst unsicher macht.

3) Der Eindruck braucht, wie zum Verschwinden, so auch zum Sich-Bilden eine gewisse Zeit. Man bemerkt also erst den Ort der Kohle, wenn er denselben schon verlassen hat.

Plateau's Apparat hatte das mit d'Arcy's gemein, daß er aus einem System vertikaler Räder bestand, welche so mit einander verbunden waren, daß wenn das erste durch ein Gewicht in eine so langsame Bewegung versetzt wurde, daß sich die Umläufe bequem zählen ließen, das
letz-

te, welches einen Zeiger mit sich führte, an welchem zu betrachtende Gegenstand befestigt war, eine bestimmte Geschwindigkeit annahm. Die Geschwindigkeit wurde durch die Größe des Gewichtes regulirt, und die Zahl der Umläufe aus der Umlaufszahl des ersten Rades und aus der Zahl der Zähne an den Rädern und Getriebe bestimmt, während aus der Umlaufszahl des letzten Rades für eine bestimmte Zeit sich die Zeit eines einzelnen Umlaufs ergab. Um den schwächsten Eindruck noch möglichst genau zu erkennen, brachte er hinter dem Zeiger eine mit schwarzem Sammet überzogene Pappscheibe an; um den Fehler möglichst zu beseitigen, welcher aus der dem Lichtzittern in dem hellen Kreise herrührenden Ermüdung entspringt, zog er das Mittel aus vielfach wiederholten Versuchen. Um endlich der Zeit, welche bis zur Bildung des Eindrucks verfließt, seinen störenden Einfluß zu benehmen, nahm er zum Objekt einen gebogenen weissen Papierstreifen, welcher einen Quadranten des durch ihn gebildenden Lichtkreises einnahm. Da zwischen den Durchgängen der beiden Enden des Streifens durch einen Punkt des Kreises $\frac{1}{4}$ der Umlaufszeit verfließt, so muß man die Viertel von der beobachteten Umlaufszeit abziehen. Die Größe des Objekts macht überdies den Eindruck vollständiger, und die zitternde Bewegung im Kreise dadurch geringer, daß die Umlaufszeit um ein Viertel vergrößert wird.

Plateau stellte seine Versuche mit gelbem Papier, welches durch Gummigutt, mit rothem, welches durch Carmin, mit blauem, welches durch Berlinerblau gefärbt war; er fand als Mittel aus 6 Versuchen für die Eindrucksdauer des Weissen, des Gelben, des Roth, des Blau bezieh-

0,35"	0,35"	0,34"	0,32"
-------	-------	-------	-------

Beschleunigt man die Umdrehung so weit, bis der Kreis gleichförmig erhellt ist, so erhält man die weit kürzere Zeit, während welcher der Eindruck seine ursprüngliche Stärke behält. Aus der Kleinheit der von d'Arcy angegebenen Zeit vermuthet Plateau, daß derselbe diese kurze Dauer beobachtet habe.

Zur genaueren Messung der Dauer des ungeschwächten Eindrucks befestigte Plateau an dem letzten Rade eine in 24 gleiche Sektoren getheilte Papierscheibe (Fig. 88), färbte die alternirenden Sektoren mit der zu prüfenden Farbe und schnitt die übrigen heraus. Hinter die Scheibe wurde eine mit schwarzem Sammet überzogene Papptafel gestellt. Die Farbe zieht sich bei dem Herumdrehen etwas ins Graue, weil der Eindruck bei dem raschen Vorüberführen der gefärbten Theile nicht vollständig ist. Wenn der Kreis gleichförmig gefärbt erscheint, so ist der 24te Theil der Umlaufszeit die Dauer, in welcher der Eindruck nicht merklich abnimmt. Als Mittel für das Weifs, Gelb, Roth, Blau ergab sich beziehlich:

0,191" 0,199" 0,232" 0,295.

Man sieht, dafs das Verhältnifs dieser Zahlen das entgegengesetzte von dem vorigen ist, und da man, wie wir späterhin sehen werden, berechtigt ist, den Eindruck des Weifs für stärker als den des Gelb, den des Gelb für stärker als den des Roth, und den des Roth für stärker als den des Blau zu halten, so folgt das Gesetz: dafs die stärksten Eindrücke am längsten dauern, aber auch am schnellsten abnehmen. Das Licht verhält sich in dieser Hinsicht, wie die Wärme, indem die heifsesten Körper sich am schnellsten abkühlen, aber bis zur Annahme der Temperatur der Umgebung die meiste Zeit erfordern.

Die langsamere Abnahme schwächerer Eindrücke geht noch aus folgenden, von der Natur der Farbe unabhängigen Versuchen Plateau's hervor.

Theilt man zwei Scheiben *A* und *B* (Fig. 89) so in abwechselnd schwarze und weisse Sektoren, dafs auf beiden die Breite der weissen Sektoren dieselbe, die der schwarzen aber auf *A* gröfser als auf *B* ist, so erfordert, wie man leicht begreift, die Scheibe *A* eine gröfsere Geschwindigkeit zur Erzeugung eines gleichförmigen Eindrucks, allein der Eindruck der Scheibe *A* ist geringer; für *A* mufs daher dem obigen Gesetze gemäfs die Eindrucksdauer gröfser sein, wie es der Versuch auch bestätigte, in welchen

In Absicht auf die Eindrucksstärke der Farben in der Ordnung: Weiss, Gelb, Blau oben behauptet wurde.

Hiermit stimmt die Erfahrung überein, dass die Folge der Schwinkel grösser wird, resp. Farbe noch sichtbar ist.

Als kleinsten Schwinkel fand Planchon für die genannten Farben, indem er die Entfärbung einer kleinen an einer schwarzen Tafel gegebenen von einem Centimeter Breite nur merkbare Wolken erschienen, im Schatten

18" 19" 31"

und im Sonnenschein

12" 13" 23"

Dass der Erfahrung gemäss das Blau ermüdet, als das Gelb, kann nicht als Zufall angesehen werden, da die Ermüdung des Organs, wie beim Blau, die Folge der Stärke der Empfindung ist.

Einfluss der Farbeindrücke

Dreht man eine Scheibe, die in verschiedenen Farben getheilt ist, so erfolgt ein regelmässiger Wechsel ungleich schnell, welcher gemischte Farbeindrücke hervorruft, je nach der grösseren oder geringeren Geschwindigkeit des Wechsels, und je nach dem Grösseverhältnissen verschieden sind. Geschieht die Drehung so, dass der Farbenton nicht gleichförmig flussend, in welchem sehr lebhaftes Blau, welches sowohl von den angewendeten Farben als von der Mischung verschieden sind. Gelb und Blau sehr lebhaftes Weiss und Orange ein sehr schönes Grün hervor.

Auf die Färbung der einen oder der andern Seite der Scheibe und die grössere Eindrucksstärke. In einem durch Gelb

Veris

und 3

zu Zume

sein

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

1. 1. 1.

teau's gemäß ist auch der Ton des überwiegendsten Blau derselbe, die zweite Farbe mag Roth oder Gelb sein, und es ist demnach wahrscheinlich, daß dasselbe Gesetz für das Roth und Gelb, so wie für die übrigen Farben gelte.

Von anderer Art ist der Einfluß, welchen zwei verschiedene Farbeindrücke auf einander ausüben, von denen der eine auf ein Auge, der andere auf homologe Netzhautstellen des zweiten Auges wirkt.

Zuvörderst möge das einfach gesehene Bild eines fixirten Gegenstandes betrachtet werden, welches von jedem Auge durch eine anders gefärbte durchsichtige Substanz angesehen wird. Hält man z. B. vor das eine Auge eine blaue, vor das andere eine gelbe Oblate, so sieht man beide Farben abwechselnd auftauchen, aber nicht in ihrer ursprünglichen Reinheit, sondern nüancirt. Nach Müller ist diese Nüance nur eine Erhellung oder Verdunkelung, je nachdem die unterdrückte Farbe heller oder dunkler ist; nach Weber und Volkmann wird die Qualität der Farbe geändert, wobei sich der letztere theoretischerseits auch darauf beruft, daß das völlige Schließen des einen Auges bei der ersten Annahme eine merkliche Verdunkelung hervorbringen müsse, was der Erfahrung widerspreche. Abgesehen von der Nüance, in welcher jede Farbe auftritt, ist wenigstens so viel gewiß, daß homologe Netzhautstellen verschiedene Farben verschieden empfinden können, und daß die Empfindung des helleren Lichtes die des schwächeren zu schwächen oder ganz aufzuheben vermag.

Dies geht auch aus dem von Volkmann angeführten Faktum hervor, daß man gleichzeitig zwei verschieden gefärbte Lichtscheiben erblickt, wenn man das prismatische Spektrum auf ein mit zwei kleinen Löchern versehenes Brett so fallen läßt, daß auf jedes der letzteren eine andere Farbe fällt, und mit dem einen Auge durch das eine, mit dem anderen Auge durch das andere sieht. Sind die Farben Gelb und Blau, so nähern sich die gelbe und blaue Lichtscheibe beim nach Innen Schielen einander, und beim Decken beider erscheint ein gelber sehr glänzender Fleck,

elcher mit einem matteren Heiligenschein umgeben ist, in dem sich gelbe und blaue Strahlen in radialer Richtung getrennt unterscheiden lassen. Die innerste Zone des Heiligenscheins bleibt einfarbig, und zeigt sich abwechselnd hellblau und gelbgrün.

Aus einem anderen, von Volkmann angestellten Versuche scheint als Gesetz zu folgen, daß der Farbeindruck einer Stelle der Netzhaut nur dann von dem Farbeindruck an der homologen Stelle des anderen Auges modificirt wird, wenn diese Stellen in der Augenaxe liegen.

Sieht man nämlich mit dem einen Auge durch ein gelbes Glas, mit dem andern durch ein blaues Glas nach einem Punkt einer weißen Wand, so erscheint derselbe in einem nuancirten Gelb. Von den Doppelbildern, welche ein gleichzeitig den Augen näher gehaltenes Objekt zeigt, erscheint dagegen das eine rein blau, das andere rein gelb, gleich der Stelle *a* des einen Auges, welche das blaue Bild des Objekts empfindet, eine homologe Stelle *b* des anderen Auges entspricht, welche durch gelbes Licht erregt wird, und umgekehrt.

Erscheinungen, welche in der Dauer des Lichteindrucks ihren Grund haben.

Von den vielen Erscheinungen, welche sich aus der Dauer des Lichteindrucks erklären, und welche zu den genannten optischen Täuschungen gehören, mögen folgende erwähnt werden.

1) Die stroboskopischen Scheiben. Zeichnet man das Bild einer sich bewegenden Figur in allen Stadien ihrer Bewegung, betrachtet das Bild, welches die erste Stellung im ersten Stadium darstellt, und bringt nach und nach an dessen Stelle die übrigen Bilder in der Ordnung, in der die Stadien auf einander folgen, so wird man nur ein einziges Bild zu sehen glauben, welches alle diese Stadien durchgeht, sich also zu bewegen scheint, sobald die Bilderwechselung so rasch geschieht, daß der Eindruck eines

Bildes noch nicht erloschen ist, wenn es durch das folgende ersetzt worden ist.

Zeichnet man diese Bilder auf den Umfang einer Scheibe hinter einander, und giebt derselben eine schnelle drehende Bewegung, so wird jene Täuschung eintreten, wenn man nur eine Stelle des Umfanges fixirt, also wenn man z. B. durch eine Oeffnung sieht, durch welche sich nur ein Bild übersehen läßt. Derselbe Effect wird hervorgebracht, wenn man an dem Rande der Scheibe über jedem Bilde eine Oeffnung anbringt, die bemalte Seite einem Spiegel zukehrt, und durch die bei der Drehung vorübereilenden Oeffnungen auf die katoptrischen Bilder der Figuren in dem Spiegel hinsieht. Ist die Drehung schnell genug, so bilden die Oeffnungen einen durchsichtigen Ring, welcher die scheinbar sich bewegenden Figuren im Spiegel erkennen läßt. Die scheinbare Bewegung wird eine continuirliche, und zwar eine periodische, sobald das letzte Stadium sich dem ersten wiederum anschließt. Dabei verändern die Figuren ihren Ort selbst nicht, da sie genau der jedesmaligen Oeffnung gegenüberstehen. Zeichnet man aber die Bilder so, daß jedes folgende Bild sich etwas weiter von der Mitte der darüber befindlichen Oeffnung entfernt ist, so stehen dem Auge nicht mehr immer dieselben Theile der Figur gegenüber, und es tritt zugleich eine scheinbare fortschreitende Bewegung ein. Enthält z. B. die Scheibe n Oeffnungen und $n+1$ Figuren, so ist der Winkelabstand zweier Oeffnungen, wenn P die Peripherie ist, $\frac{P}{n}$, und der Win-

kelabstand zweier Figuren $\frac{P}{n+1}$; also hat sich die Figur in der Zeit, welche vom Vorübergang einer Oeffnung bis zu dem der nächstfolgenden verfließt, um den Winkel $\frac{P}{n} - \frac{P}{n+1} = \frac{P}{n(n+1)}$ fortbewegt, und macht daher einen ganzen Umlauf, wenn die Scheibe $n+1$ Umläufe gemacht hat. Diese Scheiben, welche man stroboskopische nennt, wurden von Stampfer und gleichzeitig von Plateau erfunden.

2) Das Horner'sche Dädaleum ist ein hohler Cylinder, welcher mit gleichweit von einander entfernten Oeffnungen versehen ist, und sich in eine rotirende Bewegung um seine Axe (mittelt einer Scheibe, auf welcher er befestigt ist) versetzen läßt. Auf der Innenfläche zwischen den Oeffnungen gezeichnete in auf einander folgenden Stadien befindliche Figuren geben dem durch die Oeffnungen sehenden Auge bei der Drehung den Anblick eines sich bewegenden Bildes. (Pogg. Ann. XXXII, p. 650.)

3) Scheinfiguren. Wenn sich ein heller schmaler Gegenstand auf dunklem Grunde mit einer gewissen Schnelligkeit bewegt, so erscheint vermöge der Eindrucksdauer die Fläche, welche durch die successiven Lagen desselben gebildet wird, in einem gewissen Grade erhellt. Bewegt sich nun gleichzeitig ein zweiter heller Gegenstand vor dem ersten nach einem anderen Gesetz, so bildet dieser gleichfalls einen Schleier, welcher den ersten mehr erhellt, insofern jeder Punkt successiv durch den ersten und den zweiten Gegenstand Licht erhält. Hiervon machen diejenigen Punkte eine Ausnahme, in denen sich die Gegenstände während ihrer Bewegung decken, und welche, da sie nur das Licht von dem vorderen ins Auge lassen, dunkler gegen den übrigen Grund erscheinen. Geschehen die Bewegungen so, daß die Deckungspunkte stetig ihre Lage ändern, so bilden dieselben eine dunkle Curve. Sind die Bewegungen periodisch und zwar so, daß nach Verlauf einer gewissen Zeit sich wiederum dieselben Punkte decken, so wird auch die Curve periodisch; ist diese Zeit kürzer, als die Dauer des Lichteindrucks, und geschieht die wiederholte Deckung zweier immer an demselben Ort im Raume, so erscheint die Curve als feststehend.

Dasselbe tritt ein, wenn beide Gegenstände dunkel sind und der Grund hell ist, oder wenn der hintere Gegenstand hell und der vordere eine in einer schwarzen Fläche ausgeschnittene Figur ist, nur daß in diesen beiden Fällen die Deckungcurve heller als der Grund ist.

Stellt man sich z. B. gegen ein gezähntes Rad so, daß die Zähne der vorderen Hälfte die der hinteren decken,

und dreht man alsdann dasselbe schnell um seine Axe, so sind die Deckungspunkte die Orte, an welchem sich die Zähne in ihrer ursprünglichen Stellung befanden. Die Zähne erscheinen daher unbeweglich.

Ist der hintere Gegenstand ein sich um seine Axe drehendes Rad, dessen Speichen erhellet sind, und ist der vordere eine sich vor demselben mit gleichförmiger Geschwindigkeit sich selber parallel bewegendende vertikale Spaltöffnung, so bilden die Deckungspunkte Curven, welche das Ansehen gekrümmter Speichen haben, so wie es etwa die Fig. 91 zeigt. Am einfachsten ist der Fall, in welchem die Spaltöffnung mit den Punkten des Radumfangs gleiche Geschwindigkeit hat.

Bewegt sich z. B. der Rand $fbik$ (Fig. 92) so, daß die Bewegung in der Richtung von f nach b geschieht, sind ferner ae , ad , ac , ab die successiven Lagen der Speiche af , und nimmt die Vertikalöffnung fb zu denselben Zeiten resp. die Lagen 1,1; 2,2; 3,3; 4,4 an, so sind die Durchschnittspunkte i , g , h , a Punkte der Deckungcurve. Die Bögen fe , ed , dc , cb sind respective den Entfernungen der Linien fb ; 1,1; 2,2; 3,3; 4,4 gleich. Nimmt man ad zur Abscissenaxe, h zum Anfangspunkt der Coordinaten, und setzt man $ha = \alpha$, so ist $ng = \alpha \tan x$, also wegen $hn = dc = x$ und $ng = y$,

$$y = (\alpha - x) \tan x$$

die Gleichung der Deckungcurve. Dies ist die unter dem Namen der Quadratrix des Dinostrates bekannte Curve.

Da es einerlei ist, ob das Rad sich um eine unbewegliche Axe dreht und die Spaltöffnung sich fortbewegt, oder ob die letztere feststeht, und das Rad außer der Rotationsbewegung eine fortschreitende Bewegung hat, so sieht man dieselbe Erscheinung, wenn man durch die Stäbe eines Gitters auf ein fortrollendes Rad sieht. Dies ist die von Roger (*Phil. Trans.* 1825) zuerst beschriebene und erklärte Erscheinung.

Bewegen sich zwei Räder rotirend nach entgegengesetzten Richtungen und mit gleicher Geschwindigkeit um

festen Axe, und steht man so, daß die Centra sich decken, so glaubt man ein Rad mit unbeweglichen geraden Speichen zu erblicken; decken sich die Centra nicht, so erblickt man feststehende Curven. Sind in dem letzten

die Geschwindigkeiten und deren Richtungen gleich, so sind die Curven Kreise, welche durch die beiden Drehpunkte gehen; sind die Richtungen entgegengesetzt, so sind die Curven Hyperbeln, welche durch die Drehpunkte gehen. Sind die Richtungen gleich und ist dabei die Geschwindigkeit eines Rades doppelt so groß als die des andern, so ist die Curve eine Focale*), deren Scheitel im Drehpunkt des schnelleren Rades, und deren Vielfachspunkt im Drehpunkt des andern liegt. Decken sich die Speichen in ihrer ursprünglichen Lage, so geht die betreffende Focale in eine von einer geraden Linie durchzogenen Kreis über.

Wenn man statt der geradlinigen Radspeichen gekrümmte Papierstreifen nimmt, so läßt sich durch Umdrehen jede mögliche Curve (z. B. das Profil eines Menschen, Vort u. s. w.) erzeugen. Ist die eine bewegliche Curve gegeben, so läßt sich leicht durch geometrische Construction die dazu nöthige Form der zweiten Curve bestimmen.

Illusionen, welche die Empfindung der Farben begleiten.

Irradiation. Erhält eine Stelle der Netzhaut einen Eindruck, so theilt sich dieser Eindruck den nächstliegenden Theilen mit. Ein heller Gegenstand auf dunk-

*) Focale nennt man die Curve, in welcher die Brennpunkte aller Kegelschnitte liegen, die man erhält, wenn man durch einen Punkt der Oberfläche eines Kegels Schnitt-Ebenen legt, die auf der durch den Kegelschnitt gezogenen Axe und jenen Punkt bestimmten Ebene senkrecht stehen. Bezieht man die Gleichung der Curve auf rechtwinklige Coordinaten, nimmt die Axe zur Axe der x , rechnet die Abscissen vom Scheitelpunkt ab, und a die in der Ebene der Focale liegende Halbachse derjenigen Ellipse, die die Kegelschnitts-Axe senkrecht schneidet, b die zweite Halbachse, und c die Entfernung ihres Mittelpunktes, so ist die Gleichung der Focale

$$(ay - cx + 2ac)(x^2 + y^2) - b^2(ay + cx) = 0.$$

lem Grunde erscheint daher in einiger Entfernung merklich größer. Diese Mittheilung des Nervenzustandes an die umliegenden Theile nennt man Irradiation. Kleine Gegenstände auf anders gefärbtem Grunde verschwinden daher mehr oder weniger schnell, tauchen alsdann wieder hervor, um von neuem periodisch zu verschwinden und aufzutreten. Dies tritt um so leichter ein, wenn die Farbe des Gegenstandes von der des Grundes sich wenig unterscheidet. Auch geschieht das Verschwinden schneller, wenn das Bild auf seitliche Theile der Netzhaut, und es geschieht fast augenblicklich, wenn es auf die Eintrittsstelle des Sehnerven fällt. Dies plötzliche Verschwinden, welches zuerst von Mariotte bemerkt wurde, gab anfänglich zu der Meinung Anlaß, daß jene Eintrittsstelle ganz unempfindlich sei. Um es zu beobachten, darf man nur z. B. auf eine schwarze Tafel zwei Kreidepunkte in horizontaler Richtung in einiger Entfernung von einander machen, sich um etwa den fünffachen Abstand beider Punkte von der Tafel entfernen, das eine Auge schließen, und mit dem anderen auf den nach Innen zu liegenden Punkt richten. Der zweite Punkt verschwindet alsdann sogleich gänzlich.

Durch farbige Gegenstände erweckte Empfindung der Complementarfarbe. Betrachtet man mattweise (oder graue) Gegenstände, z. B. Papierschnitzel auf einem reinen und hellen farbigen, z. B. rothen Grunde, so erscheinen dieselben in der dem Grunde complementären Farbe. Man nennt diese Farbe auch wohl die zufällige Farbe des Roth. Daher kommt es auch, daß von den beiden Bildern eines Blattes weißen Papiers, welche durch Reflexion auf der vorderen und hinteren Fläche eines hellfarbigen Glases entstehen, das erste die complementäre Farbe des zweiten zeigt. Das von der Hinterfläche reflektirte Licht ist nämlich farbig, da es die Dicke des Glases zweimal durchlaufen hat, das von der Vorderfläche reflektirte Licht dagegen ist weiß, erscheint aber durch den Einfluß des gleichzeitig das Auge afficirenden farbigen Lichtes in der zufälligen oder complementären Farbe. Am deut-

sten treten beide Farben hervor, wenn man die Reflexion an der Hinterseite (und somit die Deutlichkeit des durch sie gebildeten Bildes) dadurch vermehrt, daß man

Glas auf Quecksilber legt oder hinten mit Spiegelfolie überzieht. Dagegen verschwindet das hintere Bild, und das vordere wird farblos, wenn man die Hinterseite schwärzt, und dadurch die Reflexion dort aufgehoben, oder wenigstens sehr geschwächt wird. Schwärzt man nur einen Theil des Glases, so läßt sich Beides vereinigt sehen, die complementären Doppelbilder, wenn man die Reflexion an dem geschwärzten Theil geschehen läßt, das einfache ungetrennte Bild der Vorderseite, wenn man das Glas so neigt, daß die Reflexion in dem geschwärzten Theile geschieht *).

Dieselbe Ursache hat die zuweilen erscheinende complementäre Färbung, welche die durch Irradiation erzeugte Reflexion eines auf weißem Grunde befindlichen farbigen Gegenstandes umgiebt.

Endlich gehört hierher die Erscheinung der farbigen Schatten. Die Erscheinung besteht darin, daß, wenn auf einer von farbigem Licht erhellten Fläche durch die schattengebende Wirkung eines Körpers ein Raum gebildet wird, welchem jenes Licht zerstört ist, dieser Raum eine der Gegenfarbe complementäre Färbung zeigt, sobald er von wäckerem farbigem oder von weißem Licht erleuchtet wird. Die Intensität der Schattenfärbung nimmt mit der Entfernung vom Schattenrande ab.

*) Osann erklärte (Pogg. Ann. XXVII, p. 694) die Farbe des vom Fensterglase reflektirten Bildes einer auf gefärbtem Grunde liegenden Papierscheibe, welches zur Farbe des Grundes complementär erschien, für objectiv. d. h. er hielt das reflektirte Licht selbst für complementär gefärbt, weil er die Farbe auch bemerkte, wenn er das vom farbigen Papier reflektirte Licht durch ein Loch vom Auge abhielt, daß er das Bild der weißen Scheibe durch eine mit einer Oeffnung versehene Papierscheibe betrachtete. Fechner erhielt durch seine eigenen Versuche widersprechende Resultate daraus, daß man mit grünlichem Fensterglase operirt habe, welches die beiden complementären (grünlichen und röthlichen) Bilder erzeugt habe, von denen das grünliche oder röthliche mehr hervortrete, je nachdem man mehr auf das Grün oder auf das Roth reflektire, . . .

So erscheint z. B. in dem röthlich-gelben Licht der Morgen- und Abendsonne der Schatten, besonders der schmälern Körper, bläulich, und in dem rothen Lichte, womit die Gegenstände in der Taucherglocke unter dem Wasser gefärbt werden, grün.

Läßt man von zwei in einiger Entfernung von einander stehenden Kerzen Licht auf einen Stab fallen, so wirkt derselbe auf einer dargebotenen weissen Fläche zwei graue Schatten. Hält man aber vor die eine Flamme ein gefärbtes Glas, so erscheint der von der bedeckten Flamme erleuchtete Schatten in der Farbe des Glases, der von der unbedeckten Flamme erleuchtete dagegen deutlich in der complementären Farbe. Substituirt man für die bedeckte Kerzenflamme brennenden Phosphor, so wird der von diesem letzteren, also von dem intensiveren Lichte, erhaltene Schatten gelb, der vom Kerzenlicht erleuchtete blau. Ist das eine Licht eine brennende Kerze, das andere gedämpfte Tageslicht, so ist der von jenem Lichte beleuchtete Schatten gelb, der andere blau. Kommt das Licht von zwei verschiedenen Stellen des Himmels, von denen die eine tief blau, die andere weislich ist (wie es sich in einem Zimmer beobachten läßt, welches durch zwei Fenstern erleuchtet wird, die verschiedenen Himmelsgegenden zugewendet sind), so ist gleichfalls der eine Schatten blau, der andere gelblich gefärbt. Dasselbe tritt ein, wenn man durch eine in einem dunklen Zimmer angebrachte Oeffnung dem direkten (weissen) Sonnenlicht und dem (blauen) Himmelslicht gleichzeitig Zutritt gestattet. Das von einer der Oeffnung gegenüberstehenden Wand reflektirte Sonnenlicht scheint den einen Schatten gelb zu färben, während der andere vom blauen Licht des Himmels blau gefärbt ist.

Die Schattenfärbung erhält ihre grösste Intensität und Schönheit, wenn man, wie es Fechner gethan hat, im Fensterladen eines dunklen Zimmers neben einander zwei Oeffnungen anbringt (Fechner nahm sie quadratisch von 6 Zoll Breite, und 2 Fuss von einander entfernt), in welche sich gefärbte Glasscheiben einschieben lassen, und die

ch einen Schieber beliebig verengert werden können, dasjenige Intensitätsverhältniß des eindringenden Lichts hervorzubringen, welches die Schattenfarben in ihrer ersten Deutlichkeit zeigt. Will man die Versuche mit geslicht anstellen, so darf man nur die eine Oeffnung frei lassen, und durch den Schieber so weit beschränken, bis der complementare Schatten das Maximum seiner Intensität zeigt. Will man endlich die Versuche mit Kerzenlicht anstellen, so darf man nur die eine Oeffnung ganz schliessen, die andere mit farbigem Glase versehen und eine Kerze ins Zimmer stellen. Schliesst man die eine Oeffnung mit einem dunklen, die andere mit einem hellen Glase derselben Farbe, so wird derjenige Schatten der complementare, welcher von dem durch das dunklere Glas dringenden Lichte erleuchtet wird.

Dafs die Farbe des von stärkerem Lichte erhellten Schattens durch Reflexion farbiger Strahlen gebildet wird, ist objektiv ist, dafs dagegen der vom schwächeren Lichte erleuchtete nur complementar erscheint in Folge des intenseren Lichteindrucks an den benachbarten Netzhautstellen, dafs seine Farbe also subjektiv ist, geht daraus hervor; dafs die Farbe des letztgenannten Schattens verschwindet, wenn man auf denselben durch eine innen geschwärzte Röhre sieht, um das Auge vor dem Eindruck der herrschenden Farbe zu bewahren. Hat man diesen Eindruck schon empfangen, ehe man durch die Röhre sieht, so wirkt der Eindruck fort, und der durch sie betrachtete Schatten behält seine Complementarfarbe; er behält sie sogar noch, wenn man während des Hindurchsehens durch die Röhre das farbige Glas durch eins von anderer Farbe ersetzt. Nimmt man alsdann die Röhre fort, so verwandelt sich die Farbe plötzlich in die Complementarfarbe des neuen Glases. Die Wirkung des vom intensiveren Lichte beleuchteten Schattens verschwindet dagegen zum Beweise seiner Objektivität, wenn die Röhre betrachtet, nicht, und färbt sich nun mit dem Wechsel des Glases, durch welches das ihn erhellende Licht dringt.

Wird eine Oeffnung verschlossen, so erscheint der Schatten schwach complementar; durch die Röhre betrachtet, nimmt er aber die Farbe des Glases an, und wandelt seine Farbe mit dem Wechsel des Glases um. Sie ist also objektiv und rührt von dem von den Wänden reflektirten Lichte her.

Hält man die Röhre nach der Grenze des Schattens hin, so daß die eine Hälfte des Gesichtsfeldes die objektive, die andere die complementare subjektive Farbe hat, so färbt sich das ganze Feld mit jener oder mit dieser Farbe, je nachdem man die eine oder die andere Oeffnung schließt. Das sich Ausbreiten der objektiven Farbe ist in der Ordnung, das sich Ausbreiten der subjektiven Farbe beruht auf den weiter unten behandelten Erscheinungen der Nachbilder.

Einen neuen Beleg für die Subjektivität der zweiten Farbe, so wie für die Nothwendigkeit des Vorhandenseins zweier Lichter geben folgende von Dove angegebene sehr leicht anzustellende Versuche.

Legt man ein hellfarbiges Glas auf eine Metallplatte, und läßt auf dasselbe durch weißes Tageslicht den Schatten eines schmalen Gegenstandes fallen, so wird der Raum des auf die Vorderfläche geworfenen Schattens nur das von der Hinterfläche reflektirte Licht zum Auge lassen, und daher in der (objektiven) Farbe des Glases erscheinen, während über der Stelle, wo der auf die Hinterfläche geworfene Schatten sich befindet, die Vorderfläche das auffallende weiße Licht reflektirt, welches aber auf das Auge den Eindruck der Complementarfarbe macht. Die Farbe des übrigen Glases, welches aus dem von beiden Flächen reflektirten Lichte zusammengesetzt ist, läßt nur undeutlich die Farbe des Glases erkennen. Sieht man nun durch ein Nicol unter dem Polarisationswinkel des Glases so auf die Schattenbilder, daß das von der Vorderfläche reflektirte Licht nicht zum Auge dringen kann, so nimmt der Grund die Farbe des objektiven Schattens an (da das vom Metall

ektirte Licht nicht am Durchgange durch das Nicol gedert wird), und es bleibt nur der zweite complementarresene jetzt seine Farbe verlierende Schatten unterscheidet. Hält man überdies ein farbiges Glas vor das Auge, welches die Farbe des auf dem Metall liegenden Glases orbirt, so verschwinden beide Schatten.

Nimmt man statt eines schattenwerfenden Körpers einen mit einer kleinen Oeffnung versehenen Schirm, so ist sich der Unterschied der objektiven und subjektiven sehr deutlich zu erkennen, wenn man die beiden Bilder durch ein Prisma betrachtet, indem nur das objektiv gegebene ein durch Absorption modificirtes Spektrum giebt *).

Zu den hier betrachteten Erscheinungen einer subjektiven Complementarfärbung gehört auch folgende, welche Richner (Pogg. Ann. XLIV, p. 245) erwähnt.

Drückt man bei der Betrachtung irgend eines weissen Gegenstandes das eine Auge etwas seitlich, so daß ein doppeltes Bild desselben entsteht, so erscheint dasjenige Bild, welches dem gedrückten Auge zugehört (mag es das rechte oder linke sein), stets röthlich, das andere dagegen stets grünlich. Er fügt indess hinzu, daß nur einige seiner Zuhörer dieses Phänomen, welches er stets und zwar sehr verschieden wahrnahm, bemerkt hätten, während andere keine Färbung hätten erkennen können, wie überhaupt verschiedene Personen eine verschiedene Empfänglichkeit für Wahrnehmung subjektiver Farben haben.

Ebenerscheinungen, welche der Empfindung der Farben äußerer Gegenstände folgen.

Diejenigen Theile der Netzhaut, welche durch einen Gegenstand afficirt werden, verhalten sich, wenn die Wirkung desselben schnell entzogen werden, so als ob das von dem Gegenstande kommende Licht noch

*) Ueber die farbigen Schatten vergleiche man Pohlmann (Pogg. Ann. XXXVII, p. 319).

fortwirke, mit dem Unterschiede, dass die Farben in die complementaren übergehen, und sich mit der Farbe mischen, welche direkt die Netzhautstelle erleuchtet. Das ursprüngliche (objektive) Bild wollen wir das Urbild, das darauf in seine Stelle tretende das Nachbild nennen.

Die Farbe des Nachbildes wird um so intensiver, je anhaltender und stärker der vorbergängige Eindruck ist, und ihre relative Helligkeit hängt von den Eindrücken ab, welche gleichzeitig die nebenliegenden Theile der Netzhaut empfangen, oder mit andern Worten: von der Farbe des Grundes, auf welchem das Urbild und das Nachbild betrachtet werden.

Um den letzten Einfluss an einem durchgeführten Beispiel zu zeigen, mögen die von Fechner (Pogg. Annal. XLIV, p. 532) zusammengestellten Erscheinungen hier folgen, welche man erblickt, wenn man ein grünes Objekt auf weißem, dunklem und rothem Grunde, so wie ein weißes und schwarzes Objekt auf grünem Grunde betrachtet hat.

1) Hat man ein grünes Objekt auf weißem Grunde anhaltend betrachtet, so erblickt man, wenn man das Auge abwendet, ein Nachbild, welches heller als das übrige Gesichtsfeld ist, von welcher Farbe auch der Grund sein mag, auf den man hinblickt. Die Farbe des Nachbildes ist ein reines Roth, wenn der Grund, auf den man hinsieht, roth, weiß, oder schwarz ist, und zwar am lebhaftesten im ersten, am dunkelsten im letzten Fall. Ist der Grund grün, so vereinigt sich dessen Farbe mit dem Roth zu einem weißlichen Tone. Der Grund selber erhält einen grünen Schein, wenn er weiß oder schwarz ist, und wird intensiver, wenn er grün ist.

2) Hat man ein grünes Objekt auf schwarzem Grunde betrachtet, so erscheint das Nachbild dunkler als der Grund, und zwar schwärzlich auf grünem Grunde, tief schwarz mit rother Nüance auf schwarzem, dunkelroth auf weißem, und tief roth auf rothem Grunde, während der Grund selbst beziehlich hellgrün, dunkel mit einem Stich ins Grün, grünlich, weißlich roth erscheint.

3) Hat man ein grünes Objekt auf rothem Grunde betrachtet, so ist das Nachbild roth, und der Grund, auf welchem man dasselbe erblickt, scheint stark in oder mit Grün überlaufen zu sein, je nachdem er weiß oder schwarz ist; auf grünem Grunde behält dieser seine Farbe, und das Nachbild ist schwärzlich oder weißlich mit einem Stich ins Rothe, je nachdem das objektive Grün heller oder dunkler als das objektive Roth ist. Ist dagegen der Grund roth, so zeigt das Nachbild reines Roth, und der Grund erscheint dunkler (und zwar graulich) oder heller (und zwar weißlich überlaufen), nachdem das objektive Grün dunkler oder heller als das objektive Roth war.

4) Hat man ein weißes Objekt auf grünem Grunde betrachtet, so erscheint das Nachbild dunkler als das übrige Sehfeld, und zwar zeigt sich dasselbe schwärzlichgrün in lebhaft rothem Felde bei weißem Grunde, schwärzlich auf sehr lebhaft rothem Felde bei rothem Grunde, grün in dunklem mit Roth überlaufenem Felde bei schwarzem Grunde, und sehr rein grün im weißlichen Felde bei grünem Grunde.

5) Hat man ein schwarzes Objekt auf grünem Grunde betrachtet, so wird das Nachbild heller als die Umgebung, und zwar blendend weißlichgrün in stark rothem Felde bei weißem Grunde; weißlich in sehr rein rothem Felde bei rothem Grunde; hell weißlichgrün in stark grün überlaufenem Felde bei schwarzem Grunde; sehr licht weißlichgrün in schwärzlich überlaufenem Felde bei grünem Grunde.

Ist der Grund, auf welchem man die Nachbilder beobachtet, von irgend einer anderen Farbe, so zeigen Nachbild und das übrige Sehfeld dieselbe Farbe, welche sie auf weißem Grunde zeigen würden, nur mit einer Nuance von der Farbe des Grundes.

Sieht man auf ein Papier, dessen rechte Hälfte roth, und dessen linke Hälfte grün gefärbt ist, und zwar abwechselnd auf die eine und die andere Farbe, so erblickt man,

wenn man dies etwa eine Minute lang fortgesetzt hat, nach dem Schliessen des Auges, ein schwarzes Feld, an welches zur Rechten ein gleich großes grünes, zur Linken ein rothes sich anschliesst. Durch das abwechselnde Betrachten der Complementarfarben wird nämlich das Auge ähnlich wie vom Weiss afficirt, und giebt daher ein schwarzes Nachbild. Während man aber auf das grüne Feld blickt, wird der eine seitliche Theil der Netzhaut vom Roth noch besonders afficirt, und ebenso der andere seitliche Theil vom Grünen, wenn man das Rothe betrachtet. Die Seitenfelder empfinden daher nach dem Schliessen des Auges an den Seiten die Complementarfarben, wie es der Versuch lehrt.

Die Nachbilder blendend heller Objekte nennt man **Blendungsbilder**. Sie zeichnen sich durch ihre Dauer und durch ihren Farbenwechsel aus. Blickt man z. B. in die auf- oder untergehende Sonne, oder auf den erhellen Fleck eines weissen Papiers, welcher von den durch eine Oeffnung im Laden eines dunklen Zimmers dringenden Sonnenstrahlen gebildet wird, und sieht alsdann ins Dunkle: so erscheint das Blendungsbild gelblich und erhält alsbald einen purpurfarbenen Rand. Diese Purpurfarbe verdrängt nach und nach die helle Mitte und der Rand wird blau. Dies Blau verdrängt wiederum den Purpur, und der Rand wird dunkel. Endlich schreitet das Dunkel langsam gegen die Mitte vor, und das Blendungsbild verliert sich allmählig. Göthe giebt an, dass, wenn er 5 Sekunden den Sonnenfleck betrachtet, constant erst nach 13" das Blendungsbild purpurfarben, nach 29" blau, und nach 48" schwarz werde. Durch Oeffnen und Schliessen des Auges vermochte er die Dauer der Blendfarben bis auf 7 Minuten zu verlängern.

Betrachtet man das Blendungsbild in einem mässig erhellen Zimmer, so wird es zuerst schwarz und erhält einen grünen Rand, dem nach der Mitte vorschreitenden Grün folgt ein schmutziges Gelb, welches endlich wiederum durch Weiss ersetzt wird.

Dass jedes Auge einer gesonderten Farbenempfindung

nig ist, bestätigt sich auch durch die Färbung, welche die Blendungsbilder zeigen, wenn homologe Stellen der Netzhaut von verschiedenen Farben afficirt werden.

So sah Volkmann, als er in das eine Auge prismatisches Gelb, in das andere prismatisches Blau leitete, das Blendungsbild (nach Schließung der Augen) nach einander folgender Weise: zuerst als grüne Scheibe mit rothem Rande; dann als hellblaue Scheibe mit rothem Rande; als eine Scheibe mit hellrothem Rande; als hellblaue Scheibe mit dunkelrothem Rande; als eine abwechselnd grüne und blaue Scheibe; als rothe Scheibe mit gelbem Rande; als eine Scheibe mit dunkelviolettem Fleck in der Mitte; als dunkelgrün von hellblau umgeben, und endlich als schmutziggelblich von schmutzigem Grün umgeben.

Als er dagegen in beide Augen prismatisches Blau lenkte, erschien eine hellblaue Scheibe, zuerst auf schwarzem Grunde, dann mit rothem Rande, der aus Zinnober in Purpurroth überging, und sich immermehr nach dem Centrum verbreitete, bis die ganze Scheibe purpurroth war.

Fiel in beide Augen prismatisches Gelb, so trat eine gelbe Scheibe mit zinnoberrothem Rand auf, alsdann veränderte sich das Gelb in Maigrün, und wurde nach und nach vom Roth des Randes verdrängt, bis die Scheibe purpurroth wurde und einen blauen Rand erhielt.

Man sieht also, daß die Blendungsbilder bei der Zusammenwirkung des Blau und Gelb ein Kampf der Blendungsbilder des Blau und des Gelb zu sein scheint. Ganz anders verhält sich das Blendungsbild der Mischungsfarben. Das Blendungsbild des prismatischen Grün sah nämlich Volkmann: eine grüne Scheibe auf purpurrothem Grunde, welcher allmählig dunkler wurde und einem violetten Rande Entstehung gab. Das Violett überzog alsdann nach und nach die ganze Scheibe, welche sich mit einem gelben Heileinschein umgab.

Was die Dauer der Nachbilder betrifft, so richtet sich dieselbe nach Plateau's Versuchen nach der Eindringtiefe der Farbe des Urbildes.

Was die Ansichten über den Grund dieser Erscheinungen betrifft, so sind die hauptsächlichsten folgende:

1) Die subjektive Complementarfärbung entsteht durch den Contrast. — Diese Erklärung ist nicht viel mehr, als ein Name für die Erscheinung. Sie postulirt nämlich einen Gegensatz zwischen gewissen (den complementaren) Farben, und daß jede Farbe ihren Gegensatz hervorrufe. Für einen Gegensatz in den Netzhautständen läßt sich aber nach keiner der bestehenden Theorien ein natürlicher Grund finden. Das Vorhandensein eines Gegensatzes kann also nur aus jenen Erscheinungen selbst (aus dem Hervorrufen der einen Farbe durch die andere) erst abstrahirt sein.

Das einzige Band, welches nach der Wellentheorie zwischen den complementaren Farben Statt findet, wäre die Rationalität des Verhältnisses der Schwingungsdauer. Wollte man nun nach der Analogie mit den Erscheinungen im Reiche des Tons ein Mitklingen der Complementarfarbe annehmen, so bliebe immer noch das Paradoxon zu erklären übrig, daß der mitklingende, wegen seiner Schwäche im direkten Lichte nicht wahrnehmbare Farbenton nachhaltiger wirkt, als das kräftige direkte Licht.

Göthe nimmt den Gegensatz als Axiom. Er spricht sich unter andern über die Nachbilder in seiner Weise folgendermaßen aus: „Von den farbigen Bildern bleibt der Eindruck im Auge, nur daß uns die zur Opposition aufgeforderte und durch den Gegensatz eine Totalität hervorbringende Lebendigkeit der Netzhaut anschaulicher wird.“

Durch den Contrast erklärt man sowohl die Aufeinanderfolge der Complementarfarben (bei der Erscheinung der Nachbilder), als das Nebeneinander-Auftreten derselben (bei der Erscheinung der farbigen Schatten).

2) Durch den Reiz, welchen eine Farbe auf eine Stelle der Netzhaut ausübt, wird dieselbe für die Empfindung dieser Farbe abgestumpft, und empfindet daher nach dem Verschwinden des Objekts nur noch die übrigen Farben des dargebotenen Lichtes, also die Complementarfarbe, wenn dasselbe weiß ist. — Den Einwand Plateau's, daß

das Nachbild auch in völlig dunklem Zimmer wahrgenommen werde, wo kein Licht vorhanden sei, welches sich in empfundenes und nicht empfundenes zerlegen könnte, sucht Helmholtz dadurch zu beseitigen, daß er behauptet, im Auge könne selbstthätig Licht entwickelt werden, und beruft sich dabei auf die Thatsache, daß auch in der Dunkelheit uns oft Lichtphantome vorzuschweben scheinen. Dies innere Licht ist, wie er vermuthet, auch bei offenem Auge in erhelltem Raume thätig, und werde nur durch das starke Tageslicht überwogen, daß es unmerklich wird. Auf schwarzem objektiven Grunde trete übrigens auch objektives Licht hinzu, da auch der schwärzeste Körper noch Licht reflektire, was man daran sehe, daß im finsternen Zimmer das durch ein Loch im Fensterladen dringende Sonnenlicht selbst die schwärzeste Fläche, da wo es hintrifft, zu erhellen vermöge.

Diese auf die Nachbilder sich beziehende Erklärung ist sich auch auf die übrigen behandelten subjektiven Farben, namentlich auf die farbigen Schatten ausdehnen, wenn man annimmt, daß die nebenliegenden Theile der Netzhaut der Erregung Theil nehmen, und daß sich die abstummende Wirkung des Reizes nur da geltend machen könne, wo der objektive Eindruck nicht fort dauert, und wo nur schwächeres Licht wirkend auftritt. Aus der Schwäche des inneren Lichtes bei der Anwesenheit des allemal bedeutend stärkeren objektiven Lichtes würde zugleich das Ausbleiben der subjektiven Farbe, wenn kein zweites farbiges (oder eifses) Licht vorhanden ist, erklärlich werden.

3) Plateau statuirt wiederum einen Gegensatz in den Farben, und läßt die durch einen Lichteindruck gereizte Netzhaut durch eine Folge von entgegengesetzten Zuständen gleichsam oscillatorisch zur Ruhe gelangen. Er setzt erdurch alle subjektiven Farben-Erscheinungen mit der Dauer des Lichteindrucks in Verbindung. Was die Nachbilder betrifft, so gehe die Empfindung der objektiven Farbe nach der Beseitigung des Objektes abnehmend alle auf der Stärke durch (Erscheinung der Eindrucksdauer), bis dann in die entgegengesetzte der Complementarfarbe

über, die nach ihrem allmäligen Verschwinden wiederum eine Empfindung der direkten Farbe zur Folge habe etc. Zuweilen erhebe sich die Empfindung nicht mehr bis zum erneuerten Auftreten der objektiven Farbe, so daß nach einem direkten Eindruck nur ein abwechselndes Erscheinen und Verschwinden der entgegengesetzten Farbe bemerkbar sei.

Plateau beruft sich hierbei unter andern darauf, daß er, nachdem er das eine Auge geschlossen und mit dem andern durch eine innen geschwärzte Röhre eine Minute lang auf ein hell erleuchtetes rothes Feld gesehen, auf einem weissen Grunde viermal das grüne Nachbild habe verschwinden und einem rothen Bilde weichen sehen. Doch auch diese Erscheinung ist, wie Fechner (Pogg. Annal. XL, p. 530) behauptet, anderer Erklärungen fähig, die er in Zukunft zu geben verspricht.

Die Oscillationen, welche in einem wiederholten Auftreten und Verschwinden des Nachbildes bestehen, schreibt Fechner einer zufälligen Ursache zu. Jede Bewegung des Auges oder der Augenlieder, und selbst eine Bewegung des übrigen Körpers, so wie überhaupt Alles, was mittelst der Gefäße und Nerven einen Einfluss auf das Auge ausübt, ist nämlich im Stande, das Nachbild zum Verschwinden zu bringen oder zu schwächen; es erscheint aber von neuem, wenn nach einer solchen Bewegung das Auge wieder auf die frühere Stelle gerichtet ist. Durch fortgesetzte Uebung, sich jeder Augenbewegung zu erwehren, gelang es Fechner, die Nachbilder ununterbrochen vor Augen zu behalten.

Es ist sogar möglich, auf mechanischem Wege die Helligkeit der Nachbilder zu vermehren. Richtet man z. B. das Auge auf ein Fensterkreuz, welches auf dem hellen Himmelsgrund dunkel erscheint, so ist dasselbe nach dem Schliessen des Auges noch eine kurze Zeit lang sichtbar, und geht dann in ein helles Kreuz mit dunklen Scheiben über. Kneipt man nun die Augenlieder zusammen und läßt sie schnell wieder nach, so verschwindet das Bild und zeigt

sch sogleich wieder in erhöhtem Glanze. Durch wiederholtes Zusammenkneipen und Wiedernachlassen läßt sich das Kreuz fast blendend hell erhalten. Wegen des ungleichen Verhaltens der verschiedenen Farbenstrahlen wird aber das Helle nicht rein weiß, und das Dunkle nicht rein schwarz, sondern farbig. Der Grund dieses abwechselnden Erscheinens und Verschwindens ist die Ungleichheit der Menge des Lichtes, welche durch die Augenlieder hindurch ins Auge dringt; denn die Erscheinung findet nicht statt, wenn man nach dem Betrachten des Fensters in ein dunkles Zimmer geht.

Die Irradiation und das Nebeneinander-Auftreten der Ergänzungsfarben leitet Plateau aus demselben Princip her, auf welchem die Nachbilder beruhen. Er läßt nämlich nicht bloß in der Zeit (nach einander), sondern auch in Räume (neben einander) die Oscillationen erfolgen, welche den Normalzustand der Netzhaut einleiten.

Eine Zusammenstellung aller bisher gegebenen Erklärungen über die subjektiven Farben gab Plateau in den *Annales de chimie et de physique* T. LIII, p. 337 etc.

Lichterscheinungen, welche nicht durch leuchtende oder erleuchtete Gegenstände erzeugt werden.

In dem Vorhergehenden sind nur solche Lichterscheinungen betrachtet worden, die einer äußeren Lichtquelle ihren Ursprung verdanken; denn auch die besprochenen subjektiven Farben setzen einen von Außen herstammenden Lichteindruck voraus.

Es giebt aber auch Lichterscheinungen, welche ganz unabhängig von der Wirkung lichtverbreitender Körper sind, und welche daher schließen lassen, daß der Nervenzustand, welcher die Lichtempfindungen hervorruft, nicht ausschließlich von den hypothetischen Aetherschwingungen erzeugt wird.

Die merkwürdigsten dieser Erscheinungen sind folgende:

1) Die elektrischen Figuren. Wenn man beide Pole einer galvanischen Säule mit der Schleimhaut des Auges oder der Augenlieder, oder wenn man den einen Pol mit einem Augenliede, den andern mit der Schleimhaut des Mundes in Verbindung setzt, so sieht man beim Oeffnen und Schließen der Kette Lichtblitze, und zwar ist nach Purkinje's Versuchen der blitzartige Lichtschein hell violett, wenn er vom Kupferpol herrührt, und nebelartig und von gelblicher Farbe, wenn er vom Zinkpol herrührt.

2) Das Flimmern vor den Augen nach dem Gebrauche narkotischer Mittel, namentlich der Digitalis, welches sich nach stärkerem Gebrauche zu bestimmteren Gestalten entwickelt.

3) Die Lichtfiguren, welche durch einen Druck auf die Netzhaut erzeugt werden. Schon Newton erwähnt in seiner Optik (*L. III, Quaestio XVI.*) des Faktums, daß man beim Drücken auf die Ecke eines Auges an dem Orte, welcher der Druckstelle gegenüber liegt, eine pfauenaugenähnliche Erscheinung sähe. Sie dauert so lange, als der Druck anhält, und läßt sich sowohl im Dunkeln (von welchem Fall Newton allein spricht), als im Hellen, selbst bei offenem Auge erblicken. Bei schwachem Druck sieht man, wie Brewster angiebt, nur einen hellen Lichtfleck, selbst wenn man schon mehrere Stunden in der Dunkelheit war; bei stärkerem wird der Lichtfleck dunkel, bis er zuletzt schwarz wird, und ist von einem hellen Lichtring umgeben. Bei noch stärkerem Druck wird die Mitte des dunklen Fleckes heller, und wenn die Augen geschlossen sind, sieht man dem Bilde diametral gegenüber einen andern hellen Fleck. Brewster folgert hieraus, daß mit einer Ausdehnung der Netzhaut momentane Blindheit, und mit einer Compression derselben Lichtempfindung und größere Empfänglichkeit für Lichtreiz verbunden sei.

Beim Druck auf das Auge weiche nämlich die Flüssigkeit des Auges aus und bilde einen Ring um die Druckstelle, und der Druck dehne von innen nach außen den unter dem Finger befindlichen Theil der Netzhaut aus,

ährend der Flüssigkeitsring umher die unterliegende Netzmstelle zusammendrücke. Bei Vermehrung des Druckes ste der gegenüberliegende Theil der Netzhaut Widerstand d so werde an beiden Enden der Druckaxe eine Compression bewirkt, welche die helle Mitte des ersten Flecks, d die lichte Stellé auf der Gegenseite erzeuge. Daher ständen auch die beiden leuchtenden Halb- oder Vollseise, welche man nach der Nasengegend hin sieht, wenn in den Augapfel mit seinen eigenen Muskeln bewegt, sil die Netzhaut an der Stelle afficirt werde, wo die Muskeln den Augapfel ziehen. Endlich würden dadurch auch e Lichtfunken erklärt, die man zuweilen beim Niesen ht.

Die Lichterscheinung, welche man erblickt, wenn man gleichzeitig auf beide Augen drückt, und zwar in den inneren Ecken oder in den äusseren, so daß entweder beide Augen sich zu nähern oder von einander zu entfernen streben, beschreibt Quetelet folgendermassen:

Zuerst erscheint ein bläulich-rother Schein, welcher bald darauf gelblich-weiß wird. Fast zu derselben Zeit zertheilt sich dieses Licht in kleine Rhomben, die regelmäßig einem System gerader Linien vertheilt sind, welche sich in einem Punkt schneiden, und einen Raum einnehmen, der nicht über 90° beträgt. Diese gerade Linien gehen sehr schnell in hyperbolische Linien über, welche zur Axe eine vertikale das Lichtfeld halbirende Richtung haben, und deren gemeinschaftliche Brennpunkte von zwei röthlichen Ecken eingenommen werden. Alsdann verschwinden auch diese, und der Grund dieses glänzenden Gemäldes zeigt ein wellenartiges Bewegen. Läßt der Druck nach, so sieht man nur noch einen von gelblichem Lichte umgebenen schwarzen Fleck, welcher mit vielen rothen Strichen bedeckt ist, die sich mit großer Schnelligkeit bewegen. Ist man die Augen bedeckt, so wird der Fleck mit seinem Lichtringe röthlich, und verschwindet, nach und nach schwächer werdend, erst nach geraumer Zeit.

Purkinje sah ferner zuweilen beim Druck auf das

Augen, namentlich des Morgens, auf hellem Grunde ein dunkles Bild der Netzhautgefäße, welches mit seinen Zweigen sich über das ganze Sehfeld verbreitete. Dieselbe Figur läßt sich auch erzeugen, wenn man in einem dunklen Zimmer mit einem Kerzenlicht in etwa 6 Zoll Entfernung vor den Augen hin und her fährt. Hält man dabei beide Augen offen, so erscheint die baumartige Figur doppelt und zwar schwarz auf röthlich-braunem Grunde, und so, daß die Aeste der dem einen Auge angehörenden Figur in die Aeste der andern Figur eingreifen. Es scheinen also hierbei durch die Erleuchtung nur die von den Adern unbedeckten Netzhauttheile erregt zu werden.

4) Die Lichterscheinungen, welche ihren Ursprung in einer Bewegung des Blutes in den Gefäßen der Netzhaut zu haben scheinen. So sah Joh. Müller z. B. oft die vorher erwähnte Aderfigur hell auf dunklem Grunde nach dem Ersteigen einer Treppe, wenn er plötzlich in einen dunklen Raum trat, so wie beim plötzlichen Untertauchen des Kopfes im Fluß. Offenbar ist es hier der Druck, welchen die vom stärkeren Blutandrang geschwellten Adern auf die Netzhaut ausüben.

Wahrscheinlich rührt es auch von Blutbewegungen her, wenn man nach der Betrachtung einer hellen Fläche, wie z. B. des Himmels, einer Schneefläche, einer hell erleuchteten weißen Papierfläche, ein unregelmäßiges Durcheinander und Vorüberfahren von Punkten oder eine wirre Bewegung, wie von Dämpfen erblickt.

Eine ähnliche Bewegung dunkler geschwänzter Körper in den verschiedensten Richtungen durch einander sieht man auch zuweilen bei Vollblütigkeit oder bei Congestionen nach dem Kopfe, wenn man sich gebückt hat, und alsdann schnell sich wieder aufrichtet.

Endlich gehört hierher die bei Congestionen nach dem Kopfe zuweilen bemerkte, mit dem Pulse isochrone Veränderung der Helligkeit des Gesichtsfeldes.

5) Die scheinbare Bewegung der vor uns befindlichen Gegenstände, nach einer anhaltenden Drehung des Körpers

n Kreise, welche selbst dann eintritt, wenn wir beim Drehen die Augen geschlossen haben.

6) Die Lichterscheinungen, welche sich entwickeln, ohne daß man eine äußere oder innere Ursache angeben kann. Man sieht nämlich zuweilen bei geschlossenen Augen einen mehr oder weniger starken Schimmer, der sich bald von der Mitte aus in Form von Kreiswellen ausbreitet, und bald mehr wolkenartig oder fleckig erscheint *).

*) Eine ausführliche Darstellung der subjektiven Lichterscheinungen findet man in Purkinje's *Beobachtungen und Versuche zur Physiologie der Sinne*, I. Prag 1823. II. Berlin 1825.

Achter Abschnitt.

Meteorologische Optik.

Die optischen Erscheinungen, in welchen die Atmosphäre eine Rolle spielt, sind theils solche, in denen dieselbe unmittelbar als brechendes oder reflektirendes Mittel wirkt, theils solche, in denen sie nur der Träger auf das Licht wirkender Theilchen ist, theils solche, in denen sie nur als durchsichtiges Mittel wirkt, durch welches hindurch wir die äußeren Gegenstände sehen.

Zur ersten Klasse gehören die Absorptions-Erscheinungen der Atmosphäre; zur zweiten das Wasserziehen der Sonne, die Höfe, die Regenbogen; zur dritten die Erscheinungen der irdischen und astronomischen Strahlenbrechung.

Absorption der Atmosphäre.

Vermöchten die Lufttheilchen das Licht nicht zu reflektiren, so würden uns selbst im Sonnenschein nur die Sonne und die von der Sonne beschienenen Seiten der Gegenstände um uns her sichtbar sein; im Schatten würden wir nur dann etwas erkennen, wenn in ihn reflektirtes Sonnenlicht von umherliegenden Objekten fiele, und der Himmel würde uns dunkel erscheinen.

Das Tageslicht, und die von demselben herrührende Erleuchtung der von der Sonne nicht direkt beschienenen Gegenstände verdanken wir also der Reflektirbarkeit der Lufttheilchen.

Absorbirte nun die Luft alle Farbenstrahlen gleichmäÙig, so würde uns der Himmel weiß erscheinen. Er scheint uns aber bei reiner Luft blau; es müssen also von den reflektirten Strahlen die blauen die am wenigsten absorbirten sein. Auf hohen Bergen hat der Himmel ein dunkleres Aussehen wegen der geringeren Menge der reflektirenden Theilchen, und das Blau ist tiefer wegen der größeren Reinheit der oberen Luft. Die Anwesenheit von Wassergas macht die Luft durchsichtiger und das Blau gesättigter, gerade so, als ob das Gas durch Ausfüllung leerer zwischen den Lufttheilchen befindlicher Räume eine größere Gleichartigkeit und somit eine Abnahme des partiell reflektirten Lichtes erzeugte. Befinden sich dagegen Dunstbläschen in der Luft, so wird dies partiell reflektirte Licht stärker, und die Luft undurchsichtiger. Je nach der Menge des Wasserdunstes wird der Himmel blafsblau, oder indem er das von den oberen Lufttheilchen reflektirte Licht ganz abhält, weiß oder grau. Ebenso, wie in dem reflektirten Lichte das Blau vorherrscht, so herrscht im gebrochenen Lichte dessen Complementarfarbe, das gelbliche Roth vor. Hieraus erklärt sich die Erscheinung der Morgen- und Abendröthe.

Ist der Himmel rein blau, also die Luft sehr frei von Wasserdünsten, so ist auch am Abend und Morgen das von der Sonne kommende Licht, welches wegen der größeren Strecke, die es durch die Luft hindurch zu durchlaufen hat, ins Röthliche fällt, um so weniger mit Weiß gemischt, und die Röthe nimmt beim Sinken unter den Horizont zu, beim Steigen über den Horizont ab. Aus der bei Tage herrschenden Bläue des Himmels läßt sich also schon auf die Abendröthe schließen. Die Stufenfolge der Farbe des Abendhimmels (bei reiner Luft) ist beim Sonnenuntergang Weiß, Gelb, Röthlich. Durch das zwischen dem Gelb und Blau des Himmels befindliche Weiß blickt zuweilen etwas Grün hindurch. Befinden sich leichte Wölkchen am Osthimmel, so erscheinen diese schon roth; während der Abendhimmel noch gelb ist, da das von ihnen

reflektirte Licht schon eine grössere Strecke durch die Luft zurückgelegt hat. Ist der ganze Himmel mit einem dünnen Wolkenschleier überdeckt, so ist er mit einem leichten Purpur überzogen, dessen Grenze vom Ostpunkte ab immer höher hinaufrückt, je tiefer die Sonne unter den Horizont sinkt, und welcher dem von Osten her heraufdringenden Dunkel weicht. Leicht erklären sich die goldgelben und dann feuerrothwerdenden Ränder der Schicht-Wolken, so wie der trübe Purpurglanz der dichteren Wolken. — Die Erscheinung der Morgenröthe ist dieselbe, nur in umgekehrter Folge.

Was die Polarisationsart des Tageslichtes betrifft, so ist das von den Wolken her kommende Licht unpolarisirt, während das vom blauen Himmel reflektirte von einer gewissen Entfernung von der Sonne ab schon deutlich den Charakter, den ihm die Reflexion eingeprägt hat, trägt. Es ist nämlich nach einer durch den Mittelpunkt der Sonne gehenden Ebene polarisirt, und zwar erreicht die Menge des polarisirten Lichtes ihr Maximum in einem Abstände von 90° von der Sonne. In der Nähe der Sonne steht, wie Arago behauptet, die Polarisations-Ebene senkrecht auf der durch die Sonne gehenden Richtung, und der Zwischenpunkt, wo die Polarisation verschwindet, kann durch die Gegenwart von Wolken verschoben werden. Das von den Wolken durchgelassene Licht ist polarisirt, wenn man sich eine gewisse Strecke von denselben befindet, indem die zwischenliegende Luftschicht polarisirend wirkt. Auch das Mondlicht enthält eine ziemlich bedeutende Menge polarisirtes Licht, welches sich besonders leicht im ersten Viertel erkennen läßt.

Wasserziehen.

Wenn sich die Sonne hinter einem Gewölk befindet, welches durch einige Oeffnungen die Sonnenstrahlen hindurchläßt, so werden helle Streifen sichtbar, sobald die Strahlen auf Wassertröpfchen fallen, welche das Licht zu
uns

as reflektiren. Diese Streifen, deren Erscheinung man mit dem Namen Wasserziehen zu bezeichnen pflegt, lassen als also den Weg der durch die Wolkenlücken dringenden Sonnenstrahlen erkennen. Sie sind wegen der großen Entfernung der Sonne einander parallel, scheinen uns aber, als sich ihre Distanz perspektivisch verjüngt, zu convergiren, und zwar auf der einen Seite nach dem Punkte hin, wo die Sonne steht, auf der anderen Seite unter günstigen Umständen nach einem der Sonne entgegengesetzten (180° von der entfernten) Punkte hin. Diese Erscheinung tritt am häufigsten bei niedrigem Sonnenstande ein, namentlich bemerkt man eine Convergenz nach dem der Sonne entgegengesetzten Punkte nur, wenn die Sonne schon untergegangen ist, aber unterzugehen im Begriff steht.

Sind die Streifen vollständig, so müssen sie in Meridianen liegen, deren Pole die beiden Convergenzpunkte sind.

Sind nämlich (Fig. 93) cd und ef zwei parallele Streifen, g und h die Punkte derselben, welche von der Sonne S absteigen, und sind ahb und agb Kreise, welche durch das Auge des Beobachters, O , durch die Sonne und durch g und h gehen, so werden die Punkte des Streifens ef in dem Bogen ahb und die Punkte des Streifens cd in dem Bogen agb gesehen, und diese Bögen schneiden sich in einer mit ef und cd parallelen Linie ab , da g und h von O gleichweit entfernt zu nehmen sind. Die Streifen scheinen so Meridiankreise zu bilden, deren Pole a und b nach der Sonne und dem derselben entgegengesetzten Punkte gerichtet sind.

Wegen des Durchmessers der Sonne erscheinen die Streifen garbenförmig.

Kleine Höfe.

Kleine Höfe (*coronae*) nennt man die farbigen Ringe, in denen zuweilen leuchtende Körper, wie die Sonne und Mondscheibe umgeben erscheinen. In der Regel ist nur eine Farbenfolge sichtbar, und nur unter sehr günstigen Umständen.

Der leuchtende Ring ist zunächst von einem stanniol-farbenen Kreise umgeben, in dem ein weißlicher Ring mit gelber und rother Linie im Inneren liegt. Der nach einer zweiten Farbreakfolge kommt, so ist derselbe: Violett, Blau, Gelb, Roth. Bei einer dritten letzten Folge ist nur ein verwischenes Gelb mit Roth, mit dem einer vierten Folge darin mit Roth ununterscheidbar. Wegen der blendenden Helle der Sonne muß sie im Uebrigen sehr schwer zu erkennen sehr deutlich sein, man ist aber um das Wasser sich spiegelnde Sonnenbild.

Dass die Ringe das Bild nach hinten kehren, deutet auf eine zum Grunde liegende Lichtbrechung. Da die Hölle an Sonne und Mond nur sichtbar sind, wenn die Luft in leichten Dünsten erfüllt ist, oder wenn dünne Wolken vor ihnen vorbeiziehen, so liegt es sehr nahe, sie der Beugung durch die Dunstbläschen in der Atmosphäre zuzuschreiben, und in der That lassen sich die Hölle reproduciren, wenn man durch ein leicht angehauchtes Glas die Sonne auf den Mond oder sonst eine Flamme betrachtet. Am größten erscheint die so erzeugte Hölle bei recht leisem Hauchen, wenn die niedrigstliegenden Dunstbläschen dann sehr dicht sind.

Um die lichtbrechende Wirkung der Dunstbläschen zu bestätigen, legte Fraunhofer zwischen zwei Plangläser eine Menge runder Stannioleichen von 0.027 pariser Zoll Durchmesser, und betrachtete durch dieselben mittelst eines Fernrohrs eine runde Lichtöffnung. Er erhielt auf diese Weise Hölle von drei Farbenfolgen. Die Erscheinung blieb dieselbe, wenn er statt des undurchsichtigen Stanniols durchsichtige Glaskügelchen nahm, welche er auf ein Planglas streute. Er ließ zu diesem Behuf das durch eine Oeffnung dringende Licht mittelst eines Spiegels auf die horizontal liegende Glasplatte reflektiren, und sah durch ein Fernrohr auf das Bild der Oeffnung, welches durch Reflexion in einem zweiten auf der anderen Seite der Glasplatte befindlichen Spiegel gebildet wurde.

Hierher gehört auch der Versuch von Dove, welcher durch ein quadratisches Glasgitter (von 1140 Furchen auf einem pariser Zoll) mittelst eines Taschenperspektives nach einer Lichtflamme sehend, ausser der kreuzförmigen Beugungsfigur, welches das Gitter liefert, in schönem Glanze die Figur V mit den schiefen Winkelspektra erblickte, wenn dem Gitter entgegengesetzte Glasseite angehaucht wurde, so dass sich die angehauchte Seite genau wie ein zweites Gitter verhielt. Wurde die gefurchte Glasseite angehaucht, so blieben nicht sowohl die neuen Spektra aus, als auch das ursprüngliche Kreuz ganz verdunkelt wurde.

Die Sonnen- und Mondhöfe werden um so schöner, je gleichlicher die Dicke der Dunstkügelchen ist; sie werden um so grösser, je kleiner ihr Durchmesser ist. Aus dem Durchmesser der Höfe lässt sich daher umgekehrt auf die Grösse der Dunstbläschen schliessen.

Die hofartigen Ringe, welche man um den Schatten eines Kopfes sieht, wenn derselbe auf eine Wolke oder auf dichten Nebel fällt, erklärt Fraunhofer dadurch, dass die Sonnenstrahlen durch die den Kopf umgebenden Dunstkügelchen gebeugt, und alsdann von den in der Nähe des Schattens befindlichen Dunstbläschen reflektirt würden.

Große Höfe und die mit diesen zusammenhängenden atmosphärischen Lichterscheinungen.

Große Höfe (*halones*) nennt man grössere regenbogenartig gefärbte Kreise, in deren Mittelpunkt die Sonne oder der Mond liegt. Der Durchmesser des am häufigsten erscheinenden ist ungefähr 44° , der eines anderen 88° , und zwar kehren sie sämmtlich ihre rothe Seite dem leuchtenden Himmelskörper zu. Ausser diesen ist von Hevelius einmal ein weislicher Hof von 180° Durchmesser gesehen worden.

Mit diesen Ringen zugleich treten oft andere durch das Gestirn gehende weisse Kreise, und die Höfe berührende farbige Bögen auf, und in den Durchschnittspunkten

der Kreise oder in deren Nähe bilden sich intensivere Flecke von der Grösse des leuchtenden Gestirns, welche man Nebensonnen und Nebenmonde nennt. Diese Flecke sind wie die Höfe regenbogenartig gefärbt oder weiss, je nachdem sie in dem Durchschnitt eines Hofes oder in der Durchkreuzungsstelle weisser Kreise stehen.

Eine der vollständigsten Erscheinungen war die von Lowitz beschriebene, welche am 29. Juni 1790 in St. Petersburg gesehen wurde *).

Statt des kleinsten Hofes (von 22° Halbmesser) erschienen dort zwei sich oben und unten durchschneidende Kreise *bcd*e (Fig. 94) (einigemal sind sogar drei beobachtet worden). Diese wurden umgeben von dem doppelt so grossen Hofe *fghik*.

Berührende mit dem Roth der Sonne zugekehrte Farbenbögen waren 1) bei *e* der Bogen *kei* (zuweilen findet sich ein ähnlicher bei *c*), 2) bei *g* der Bogen *qgr* (welcher oft gesehen wird, selbst wenn der Hof *fghik* fehlt), 3) bei *r* und *u* die sehr selten vorkommenden Bögen *ars* und *tut*, welche von *g* 120° entfernt lagen. Von den weissen Kreisen, welche stets mit dem Gestirn von gleicher Breite sind, wurde beobachtet 1) ein horizontaler durch die Sonne gehender Kreis, welcher der gewöhnlichste ist, und in der Regel mit den Höfen verbunden zu sein pflegt. 2) zwei selten vorkommende Kreise, welche, 30° von der Vertikalebene entfernt, sich unter einem Winkel von 60° im Horizontalkreise der Sonne gegenüber schnitten, und sich in dem blendend hellen Theil der kleineren Höfe bei *c* begegneten. Brandes vermuthet auf Grund anderer Beobachtungen, wo diese Kreise sich in der Sonne selbst durchkreuzten, dass dies auch hier bemerkt sein würde, wenn sie deutlich genug hätten verfolgt werden können. Sehr häufig ist noch ein durch die Sonne gehender weisser Vertikalkreis, welcher oft allein oder mit dem Horizontalkreis zu einem Kreuz verbunden selbst ohne Höfe beobachtet wurde.

*) Nov. Act. Acad. Petrop. Tom. VIII, p. 384.

Von den Nebensonnen, welche sämmtlich in dem Horizontalkreise sich befanden, lagen zwei farbige bei *m* und etwas auferhalb des kleineren Hofes, von welchen zwei farbige Bögen, die sonst nie weiter beobachtet sind, *mp* und *no* ausgingen; zwei andere weisse in gröfserer Entfernung von der Sonne, wahrscheinlich da, wo der nicht gegebene dritte Hof von 90° Halbmesser den Horizontalkreis geschnitten haben würde; und eine fünfte weisse Nebensonne der Sonne gegenüber im Durchschnittspunkte der drei weissen Kreise. Die letzten drei Nebensonnen nennt man wegen ihrer Lage gegen die Sonne auch wohl Gegensonnen (*anthelii*).

Die Nebensonnen werden wegen ihrer gröfseren Helligkeit oft ohne Kreise und Bögen, oft blofs mit dem Horizontalkreise oder mit dem durch die Sonne gehenden weissen Kreuz gesehen.

Was die Theorie dieser Erscheinungen betrifft, so können nur die befriedigenderen Erklärungsarten hier angeführt werden.

Am gangbarsten ist die Ableitung aus der Wirkung in der Luft schwebender Eiskrystalle auf das Licht. Schon Lavoisier erklärte die Höfe aus der Brechung in Eisprismen, und diese Erklärung wurde von Venturi und Fraunhofer weiter ausgebildet. Den weissen Horizontalkreis und den Vertikalkreis erklärte Fraunhofer aus der Beugung durch Eisprismen, eine Erklärung, welche sich mit dem gleichzeitigen Auftreten beider Kreise nicht wohl vereinigen läfst. Venturi erklärt sie durch Reflexion an jenen Prismen. Und ebenso erklärt Brandes die übrigen durch die Sonne (oder den Mond) gehenden weissen Kreise. Die farbigen Kreise läfst Fraunhofer durch Brechung der von den Punkten des Horizontalkreises kommenden Strahlen entstehen, Venturi dagegen durch Brechung in den Wertspezungen der sechsseitigen Eisprismen, und Brandes durch Brechung in Seitenflächen horizontaler dreiseitiger Prismen.

Hinsichtlich der Wahrscheinlichkeit des Schwebens von Eistheilchen in der Luft beruft man sich auf das häufigere

Vorkommen der Erscheinung im Winter und in nördlichen Gegenden, auf die flimmernden Schneenadeln, die man zuweilen im Winter selbst bei heiterem Himmel wahrnimmt, und auf die Kälte der höheren Luftregionen, welche auch im Sommer die Erscheinung möglich mache. Die erforderliche Nähe der Eisnadeln unter sich hat wegen der Entfernung, in welcher man sie voraussetzt, nichts Auffallendes.

1) Die weissen durch die Sonne gehenden Kreise. Denkt man sich eine durch die Mitte der Sonne und das Auge gehende Ebene, und prismatische Eisnadeln, deren Axen senkrecht gegen diese Ebene gerichtet sind, so verhalten sich dieselben wie ein cylindrischer Spiegel. Sind die Nadeln in sehr grosser Menge vorhanden, und haben ihre Seitenflächen unterschiedslos alle möglichen Lagen, so befinden sich eine grosse Zahl in solcher Stellung, dass die von der Sonne ausgehenden Strahlen von ihnen ins Auge reflektirt werden. Es werden daher eine unzählige Menge Sonnenbilder sichtbar, welche sämmtlich von der oben gedachten Ebene halbirt werden, und einen leuchtenden Bogen oder einen leuchtenden Kreis bilden, welcher die Breite der Sonne hat.

Ist die Ebene vertikal, so erscheint der Kreis gleichfalls vertikal. Um dies als Grund des Vertikalkreises anzunehmen, muss man die Nadeln sich von einem leichten in horizontaler Richtung fortwehenden Winde fortgeführt und in die horizontale Lage gebracht denken. Es lässt sich auch denken, dass ausser den Nadeln auch dünne Eistafelchen (sehr niedrige Prismen von breiter Grundfläche) vorhanden sind, welche im Fallen bei ruhiger Luft ihre Flächen vertikal kehren. Doch ist zu erinnern, dass diese Erklärungsart einen gegen die Vertikal-Ebene senkrechten Luftzug voraussetzt. Ist derselbe schief gegen diese Ebene gerichtet, so hört der Kreis auf, durch das Zenith zu gehen. — Warum erscheinen aber nie solche Kreise? Oder fehlt es nur an Beobachtungen derselben? — Soviel ist indess gewiss, dass Vertikalkreise meist nur dann erscheinen, wenn die Sonne (oder der Mond) im Horizont steht, in welchem Falle bei leichter Neigung der Prismen gegen die

vertikal-Ebene schiefe Kreise in der Nähe des Gestirns
r unmerklich vom Vertikalkreise abweichen würden.

Ist die Ebene 30° gegen die Vertikal-Ebene geneigt,
erhält man einen der geneigten Kreise in der von Lo-
tz beschriebenen Erscheinung. Zur Erklärung dieser
eine nahm Brandes die Zwillingsform der Eisnadeln
Hölle, in welcher sich dieselben unter Winkeln von
P an einander setzen. Das eine Individuum stelle sich
im Fallen vertikal, und dadurch erhalte das zweite die
thige Neigung gegen den Horizont. Damit ist zugleich
s gleichzeitige Erscheinen eines zweiten Kreises erklärt,
über, auf der andern Seite des Vertikalkreises liegend,
t diesem einen Winkel von 30° , also mit dem ersten
hiesen Kreise einen Winkel von 60° bildet, und diesem
weissen Horizontalkreise begegnet. Die Erscheinung
zwei Kreise erfordert aber, daß die Ebene, in welcher
th die beiden Krystall-Individuen befinden, senkrecht ge-
n die Vertikal-Ebene sei; daß also etwa ein leichter
stzung senkrecht gegen die letzte Ebene existire. Wird
ne Bedingung nicht erfüllt, so hören die Kreise auf, sich
Horizontalkreise zu schneiden. — Warum sind nun sol-
e Kreise nie bemerkt? — Die in Rede stehenden Kreise
nd übrigens nur sehr sparsam beobachtet, und es fehlt
ch an genaueren Messungen ihrer gegenseitigen Neigung.

Haben die Eisnadeln eine vertikale Lage, haben sie
so die Lage, welche sie im Fallen bei ruhiger Luft an-
nehmen, so muß ein horizontaler weißer Kreis erscheinen,
nd diese natürlichste Lage der Krystalle stimmt auch sehr
st mit der Häufigkeit der Erscheinung.

Das gleichzeitige Erscheinen des horizontalen und des
rtikalen Kreises liesse sich allenfalls aus der Annahme
erleiten, daß in der einen Luftschicht ein Luftzug herrsche,
ährend eine andere in vollkommener Ruhe sich befinde.
ie Annahme von Eistäfelchen macht diese Bedingung un-
öthig.

2) Höfe. Soll der erste Hof genügend durch Bre-
nung in Eisprismen erklärt werden, so muß man anneh-

men, daß eine hinreichende Menge derselben mit ihrer Axe senkrecht auf der vom Auge nach der Sonne gehenden Richtung stehe.

Ist ABC (Fig. 95) der Durchschnitt eines dieser Prismen, sa ein Sonnenstrahl, und, wenn das Licht homogen ist, abO die Richtung, welche derselbe durch die Brechung annimmt, so sieht ein in O befindliches Auge ein Sonnenbild in der Richtung Ob . Ist ferner $OS \neq as$, so ist bOS der Winkelabstand des Bildes von der Sonne. Dreht man nun das Prisma um die Kante A , und rückt es zugleich höher oder niedriger so, daß der austretende Strahl wiederum nach O gelangt, so ändert sich auch der Winkel bOS , so wie die Neigung der Ebene bOS gegen den Horizont, und es entstehen höhere oder niedrigere Sonnenbilder, die sich zu einem hellen gleichfarbigen Schein vereinigen. Liegt aber das Prisma so, daß die Ablenkung durch die Brechung, also der Winkel bOS ein Kleinstes wird, so kann man dasselbe selbst um einige Grade drehen, ohne daß der Winkel bOS merklich sich ändert. Von den Stellen, welche dem kleinsten Werth von bOS entsprechen, werden daher die meisten Prismen Licht ins Auge senden, und diese Stellen müssen also vorzugsweise stark erhellt erscheinen. Da diese Stellen alle einen gleichen Abstand von der Sonne haben, so bilden sie einen Kreis, dessen Radius der kleinsten Ablenkung, welche wir durch φ bezeichnen wollen, gleich ist. Unter einem kleineren Winkel als φ kommt gar kein Licht durch Brechung ins Auge, und es muß daher der Kreis nach innen scharf begrenzt sein und am stärksten gegen den Grund contrastiren.

Ist nun das Licht weiß, so erscheinen statt eines einfarbigen Ringes verschiedenfarbige, von denen der rothe der kleinste ist, da φ für diese Farbe den geringsten Werth hat. Nun ist aber nach p. 120 die kleinste Ablenkung, insofern der brechende Winkel in Eisprismen 60° ist, gegeben durch:

$$\sin \frac{1}{2}(\varphi + 60) = n \sin 30^\circ,$$

o, wenn man für die mittleren Strahlen $n = 1,31$ annimmt, $\varphi = 21^\circ 50' 20''$, und für die rothen Strahlen, $n = 1,306$ annehmend, $\varphi = 21^\circ 32''$. Dieser Winkel stimmt sehr gut mit der Erfahrung, da sämtliche Messungen Werthe zwischen 21° und $23\frac{1}{3}^\circ$ geben.

Hierzu kommt, daß Arago das Licht des Hofes senkrecht gegen seinen Halbmesser polarisirt fand, ein Beweis, daß er von gebrochenem Lichte gebildet wird.

Daß, wenn die Prismen alle möglichen Lagen haben, eine hinreichende Zahl zur Bildung des Hofes vorhanden sein muß, folgt daraus, daß erst eine Aenderung des Winkels saC um 8° , so wie auf der anderen Seite eine 10° tragende Abweichung des Winkels, den die Kante A mit der Richtung OS bildet, vom Rechten eintreten muß, wenn der Ringhalbmesser um einen halben Grad zunehmen soll.

Endlich ist das contrastirende Dunkel an der Innenseite des Ringes ein Beleg für die Richtigkeit der Erklärung.

Wenn durch diejenigen Prismen, welche die Sonnenstrahlen um ein Kleinstes ablenken, der durch das gebrochene Licht erhellte Theil des Himmels nach innen (d. h. nach der Sonne zu) eine schärfere Begrenzung erhält, so muß eine zweite Begrenzung da stattfinden, wo diejenigen gebrochenen Strahlen herkommen, die um ein Größtes abgelenkt sind. Dies sind diejenigen Strahlen, welche unter einem Winkel von nahe 90° eintreten oder austreten. Die Prismen haben in diesem Fall die Lage $A'B'C'$ oder die Lage $A''B''C''$ (Fig. 95).

Da für die mittleren Strahlen, wenn man $n = 1,31$ setzt, der zu einem Einfallswinkel von 90° gehörende Brechungswinkel $49^\circ 46'$ ist, so hat man zur Bestimmung der Ablenkung in der Formel p. 120, nämlich in

$$\sin(D+i+\alpha) = \sin\alpha + 2n \sin \frac{1}{2}i \cos(\alpha' + \frac{1}{2}i)$$

mit $\sin\alpha = -1$, $\alpha' = -49^\circ 46'$ und $i = 60$ zu setzen, welches für die Ablenkung $43^\circ 28'$ liefert. Für die rothen Strahlen, $n = 1,316$ setzend, ergibt sich $43^\circ 9'$.

Dieser Winkel stimmt sehr gut mit dem Halbmesser

des zweiten Hofes. Doch eine kleine Aenderung der Lage des Prismas bringt in dem Ablenkungswinkel eine bedeutende Abänderung hervor, das gebrochene Licht wird also dort nicht durch gleichfarbiges von den Prismen abweichender Lage unterstützt, so daß aus dem weißlichen Licht, das zwischen beiden Höfen sich befindet, nur das äußerste, dem Blau und Violett entsprechende hervortreten würde. Jene Prismen liefern daher nur einen blauen Ring, deren innerer Rand vom weißlichen Brechungslicht, und deren äußerer Rand vom direkten Himmelslicht erleuchtet wird.

Um das sehr deutliche Roth im Hofe zu erklären, hat man nach anderen Schneeformen gesucht, welche das von den erwähnten Prismen stammende Licht verstärken sollten. Venturi nahm den 6seitigen Schneestern (Fig. 96) zu Hilfe, und ließ die Sonnenstrahlen in solchen Richtungen ~~Sch~~ gebrochen werden, daß $eb = fb$ wird. Um aber den erforderlichen Ablenkungswinkel zu erhalten, mußte er den Winkel der Prismen (bei a und c) von 60° auf $55-56^\circ$ herabsetzen, eine Annahme, die man nicht leicht statuiren möchte.

Weniger willkürlich ist die Voraussetzung, welche Brandes macht, daß das Licht des zweiten Hofes von Strahlen gebildet werde, welche, nachdem sie von einem Prisma unter dem Winkel der kleinsten Ablenkung gebrochen worden sind, eine neue Brechung unter demselben Winkel von einem anderen Prisma erlitten haben. Bei dieser Supposition bringt eine selbst 10° abweichende Lage des einen oder des anderen Prismas nur einen unerheblichen Unterschied hervor, so daß das so entstehende Farbenlicht getrennt und intensiv genug ist, um deutlich gefärbte Ringe sichtbar zu machen. Auch fallen die Strahlen ziemlich genau mit den entsprechenden Strahlen größter Ablenkung zusammen. Legt man z. B. die Strahlen zum Grunde, deren Brechungsverhältniß

1,302; 1,306; 1,310; 1,314; 1,320

ist, so erhält man als Halbmesser der Ringe, welche durch Brechung bei größter Ablenkung entstehen,

42° 51'; 43° 9'; 43° 28'; 43° 47'; 44° 15',
 als Halbmesser der Ringe, welche durch Brechung in
 drei Prismen entstehen:

42° 30'; 43° 4'; 43° 40'; 44° 17'; 45° 12'.

Den dritten Hof schreibt man einer totalen Reflexion
 im Innern der Prismen zu. Fällt nämlich (Fig. 95) das
 Licht unter einem Winkel von 13° 28' ein, so werden die
 mittleren Strahlen nach der Brechung in a''' bei b''' total
 unter einem Winkel von 49° 46' reflektirt, und der Ab-
 lenkungswinkel $b'''OS$ wird 86° 20', welcher mit dem Halb-
 messer des dritten Hofes übereinstimmt. Der einzige Ein-
 wurf ist, daß der Hof weiß gewesen sein soll, während
 er der Annahme zufolge farbig erscheinen müßte.

3) Die Nebensonnen und Nebenmonde. Die
 Nebensonnen und Nebenmonde, welche sich da befinden,
 wo die Höfe von weißen Kreisen geschnitten werden, be-
 dürfen weiter keiner Erklärung, da nothwendig das Licht
 des Hofes von dem schneidenden Kreise stärker erhellt wer-
 den muß, so daß dieselben selbst dann erscheinen, wenn
 die Höfe und Kreise nicht sichtbar sind. Zuweilen stehen
 aber die Nebensonnen und Nebenmonde im Horizontalkreise
 etwas außerhalb der Höfe. Dies findet nur bei hohem
 Stande des Gestirns statt, und Venturi schreibt sie da-
 her nicht in dem Hauptschnitt der (vertikalen) Prismen
 erfolgenden Brechung zu. Brandes berechnete den aus
 dieser Annahme folgenden Abstand der Nebensonne von
 der Sonne für das Minimum der Ablenkung. Bezeichnet
 man diesen Abstand durch φ , den Azimuthalabstand von
 der Sonne durch φ' , und die Sonnenhöhe durch h , so sind
 die von ihm gefundenen Bestimmungsgleichungen:

$$\cos \varphi = \frac{1}{4} + \frac{3}{4} \cos(120 - 2\varphi'), \quad \cos \varphi' = \frac{\sqrt{1 - n^2 \sin^2 h}}{2n \cos h}.$$

Dies giebt für $h = 30^\circ$, $\varphi = 24^\circ 47'$ und für $h = 45^\circ$,
 $\varphi = 29^\circ 42'$, und daher als Abstand vom Hofe respective
 $10^\circ 57'$ und $7^\circ 52'$.

Hieraus erhellt die Möglichkeit zweier Nebensonnen
 eben den normalen im Hofe selber sich befindenden,
 wenn die Sonne nicht in der Nähe des Horizonts steht.

indem jene durch genau vertikale Prismen, diese durch Prismen, deren Axe gegen die Brechungs-Ebene senkrecht steht, erzeugt werden. In der That sind auch von Cassini einmal die beiderlei Nebensonnen in einem gegenseitigen Abstände von 4° beobachtet worden.

Ganz Aehnliches läßt sich von den Nebensonnen des zweiten und dritten Hofes sagen.

4) Berührungskreise. Nach Fraunhofer's Meinung bilden die von helleren Stellen des Horizontalkreises kommenden Strahlen wie die direkten Sonnenstrahlen Höfe um sich, deren obere (oder untere) Durchschnittspunkte Kreise bilden, welche die wahren Höfe in ihrem obersten (oder untersten) Punkte berühren. Dies setzt aber voraus, daß diese Berührungskreise dem Horizontalkreise parallel sind, welches entschieden für die untersten nicht der Fall ist, und selbst für die oberen Bögen nicht genau genug stimmt. Brandes hat sie aus der Brechung durch horizontale Prismen abgeleitet, die schief gegen die durch Sonne und Auge gehende Vertikal-Ebene liegen. Dies führt auf Bögen, die nicht genau von Kreisform sind; die Resultate bedürfen daher noch einer Bestätigung durch künftige genauere Beobachtungen.

Die Berührungskreise *srs* und *tut* (Fig. 94) lassen sich auf dieselbe Weise durch Eisnadeln erklären, welche an den vertikalen unter einem Winkel von 60° angesetzt sind.

Außer den bisher erwähnten Bögen ist zuweilen ein elliptischer Bogen bemerkt worden, welcher zwischen dem ersten und zweiten Hofe liegend, seine concave Seite der Sonne zukehrt, und den oberen Berührungskreis des ersten Hofes überspannt.

R e g e n b o g e n .

Die Regenbogen werden nur alsdann gesehen, wenn herabfallender Regen von der Sonne beschienen wird, und haben ihren Mittelpunkt stets in einem von der Sonne 180° abstehenden Punkte. Sie befinden sich daher immer der

nne gegenüber. Der gewöhnliche oder Haupt-Regenbogen hat stets seine rothe Seite nach außen, seine blaue Seite nach innen gekehrt. Ausser ihm sieht man zuweilen einen zweiten grösseren, mit ihm concen trischen Regenbogen, Neben-Regenbogen genannt, dessen Farben in umgekehrter Ordnung folgen. Endlich reihen sich an den inneren Rand des ersten und an den äusseren Rand des zweiten Regenbogens oft noch eine grössere oder geringere Anzahl schmalerer und kürzerer Bögen, die aber meist nur den Wechsel von Grün und Violett zeigen, und welche man mit dem Namen überzähliger Regenbogen bezeugt hat. Befindet man sich auf einem hohen Standpunkte, sieht man den Bogen sich über die Felder und die auf denselben befindlichen Gegenstände fortstrecken, und man weiss, dass es die Regentropfen, nicht die Wolken, welche ihn erzeugen. Der Haupt-Regenbogen entsteht durch eine zweimalige Reflexion und eine einmalige Reflexion in den Regentropfen. Stellt nämlich ABD (Fig. 97) einen Regentropfen vor, dessen Mittelpunkt in C liegt, und SA einen der auf denselben fallenden Sonnenstrahlen, so wird, wenn SA nach A hingebrochen, von dort nach B reflektirt wird und in der Richtung BO austritt, für ein in O befindliches Auge in der Richtung OB ein Bild des Punktes S , der Sonne wahr sein. Zieht man nun Os parallel mit SA , so ist Os die Richtung, in welcher derjenige Punkt liegt, welcher dem Punkt S der Sonne gegenüber steht, und BOs ist der Winkelabstand dieses Punktes von dem in O geschehenden. Dreht man ferner die Figur um O als Axe, so kommt der Tropfen ABD nach und nach die Stelle solcher Regentropfen ein, auf welche die von S kommenden Strahlen, unter demselben Winkel einfallend, nach O hingen. Wirken nun alle Tropfen, welche solche Lagen annehmen, zusammen, so sieht man in O einen erhellen Kreis, dessen Radius BOs ist.

Fällt ferner von S aus ein anderer Sonnenstrahl, wel-

cher: natürlich mit SA parallel ist, in a auf, und nimmt derselbe nach der Brechung in a den Weg $adbo$, so sieht auch in o ein Auge ein Bild des Punktes S in der Richtung ob , und sein Winkelabstand von dem Gegenpunkt des Punktes S ist, wenn $os_1 \neq Sa$ ist, gleich bos_1 , also kleiner als vorher. Sollte nun in O ein Bild von S gesehen werden, welches von Strahlen gebildet wird, die unter demselben Winkel SaC auf die Wassertropfen fallen, für welches also der obgedachte Winkelabstand bos_1 ist, so müssen die Tropfen eine niedrigere Lage haben; und befinden sich rings um Os solche Tropfen in einem Kreise, dessen Radius bos_1 ist, so sieht man innerhalb des vorerwähnten Kreises einen kleineren concentrischen Ring.

Da es nun ausser A und a noch unzählige andere liegende Punkte auf ABD giebt, in welchen die parallel mit SA einfallenden Sonnenstrahlen auf eine gleiche Weise gebrochen und reflektirt werden, so erscheinen in O eine unzählige Menge concentrischer Ringe, die sich an einander reihen, und einen hellen breiten Ring bilden, dessen innere Grenze da ist, wo BOS seinen kleinsten, und dessen äussere Grenze da ist, wo BOS seinen grössten Werth erreicht. Man überzeugt sich leicht, dass BOS bis zu Null abnehmen kann, dass also die innere Grenze fortfällt, und nur eine grosse helle Scheibe erscheinen wird. Es ist aber der grösste Werth von BOS um so grösser, je geringer die Brechbarkeit der Strahlen ist. Enthält also das einfallende Licht Strahlen von allen möglichen Farben, wie das Sonnenlicht, so wird die von dem rothen Licht entstehende Scheibe die grösste sein, und die der übrigen Farben überragen, so dass die Scheibe, deren Inneres durch die Farbenüberdeckung weiss sein muss, mit einem rothen Rande gesäumt erscheinen wird.

Ist aber SA diejenige Strahlenlage, für welche BOS einen grössten Werth hat, so fällt für einen mässig weit von SA entfernten Strahl Sa der Punkt d mit D noch sehr nahe zusammen (da Maxima und Minima die Eigenschaft haben, dass in ihrer Nähe die Variationen am lang-

amsten erfolgen); die reflektirten Strahlen werden daher bei B fast ebenso austreten, wie sie bei A eingefallen sind, d. h. die in der Nähe von B austretenden Strahlen werden nahe parallel sein, und das in BO austretende Licht bedeutend verstärken. Der Rand der oben erwähnten Scheibe wird folglich von sehr dichten Strahlen gebildet, so daß die Ränder der verschiedenfarbigen Scheiben wegen ihrer Intensität neben einander deutlich sichtbar sind, und dort eine Reihenfolge von farbigen Ringen zeigen, wie man es im Regenbogen bemerkt.

Der Halbmesser der Scheiben, und mithin der Halbmesser der farbigen Ringe im Regenbogen läßt sich auf elementarem Wege folgendermaßen finden.

Bezeichnet man mit α den Einfallswinkel, mit α' den Brechungswinkel, mit 2ρ den Halbmesser (BO) eines Ringes, so ist, wenn SA und OB so weit verlängert werden, bis sie sich in E schneiden, $SAC = 180 - \alpha$, $CAD = CDA = \alpha'$, $SEO = EO_s = 2\rho$, folglich da $EAD = \alpha - \alpha'$ ist,

$$ADC = \alpha' = \alpha - \alpha' + \rho, \text{ mithin } \rho = 2\alpha' - \alpha.$$

Ist nun für einen benachbarten Strahl der Einfallswinkel $\alpha + \delta$, und der Brechungswinkel $\alpha' + \delta'$, so ist, wenn α zu einem Maximum von ρ gehört, also ρ auch für die Nachbarstrahlen sich nur unmerklich ändert,

$$\rho = 2(\alpha' + \delta') - (\alpha + \delta) = 2\alpha' - \alpha + 2\delta' - \delta,$$

mithin, da $2\alpha' - \alpha = \rho$ ist, $2\delta' - \delta = 0$, d. h.

$$\delta = 2\delta'.$$

Bezeichnet man ferner das Brechungsverhältniß durch n , ist also $\sin \alpha' = n \sin \alpha$ und $\sin(\alpha + \delta) = n \sin(\alpha' + \delta')$, d. h.

$$\sin \alpha \cos \delta + \cos \alpha \sin \delta = n \sin \alpha' \cos \delta' + n \cos \alpha' \sin \delta',$$

oder, wenn man in dem ersten Gliede für $n \sin \alpha'$ seinen Verth $\sin \alpha$, und wegen der Kleinheit des δ und δ' , $\cos \delta = \cos \delta' = 1$, $\sin \delta = \delta$ und $\sin \delta' = \delta'$ setzt,

$$\sin \alpha + \delta \cos \alpha = \sin \alpha + n \delta' \cos \alpha', \quad \text{d. h.}$$

$$1) \quad \delta \cos \alpha = n \delta' \cos \alpha',$$

oder wegen $\delta = 2\delta'$,

$$2 \cos \alpha = n \cos \alpha'.$$

Man hat daher $n^2 \cos^2 \alpha' = 4 \cos^2 \alpha$, welche Gleichung zu $n^2 \sin^2 \alpha' = \sin^2 \alpha$ addirt,

$$4 \cos^2 \alpha + \sin^2 \alpha = n^2$$

giebt, oder wegen $\sin^2 \alpha = 1 - \cos^2 \alpha$,

$$\cos^2 \alpha = \frac{1}{3}(n^2 - 1).$$

Für die mittleren Strahlen, $n = 1,3356$ setzend, erhält man aus dieser Formel $\alpha = 59^\circ 15' 35''$, und hieraus den Halbmesser des Regenbogens $2\rho = 41^\circ 42'$. Für die violetten Strahlen, $n = 1,33888$ nehmend, wird $\alpha = 59^\circ 3' 50''$ und $2\rho = 41^\circ 13' 40''$; und für die rothen Strahlen, $n = 1,33209$ nehmend, wird $\alpha = 59^\circ 27' 50''$, $2\rho = 42^\circ 12'$, so daß die Breite des Regenbogens etwa 1° wird. Diese Breite ist aber in der Wirklichkeit um den Sonnendurchmesser d. h. um etwa $30''$ größer, weil wegen der Größe der Sonnenscheibe jeder Punkt derselben einen Regenbogen für sich bildet, die sich zu einem breiteren Bande über einander lagern. Aus diesem Grunde treten auch nur die äußersten (rothen und blauen) Ringe in größerer Reinheit hervor.

Da ferner auf die beschriebene Weise keine Strahlen unter größeren Winkeln ins Auge treten, als uns der rothe Rand des Regenbogens erscheint, so wird der äußere (rothe) Rand schärfer begrenzt sein, als der innere (violette).

Ferner erhellt, daß der Regenbogen um so höher stehen wird, je niedriger die Sonne steht, und daß bei einer Sonnenhöhe von 42° gar kein Regenbogen mehr möglich ist. Beim Aufgange und Untergange der Sonne, wenn dieselbe sehr roth erscheint, wird die Atmosphäre nur von rothem und gelbem Licht erhellt, der Regenbogen wird also in diesem Falle auch nur diese Farben zeigen können.

Der Neben-Regenbogen wird von solchen Strahlen gebildet, welche in den Regentropfen zwei Brechungen und zwei Reflexionen erlitten haben. Ist z. B. **ABDE** (Fig. 98) einer der Tropfen, in **C'** sein Mittelpunkt, und wird der in **A** nach **B** hin gebrochene Strahl in **B** nach **D**, und in **D** nach **E** reflektirt, so daß er in der Richtung **EO** austritt, so erscheint dem Auge in **O** ein Bild des Punktes **S**

in

er Richtung OE . Ist $O_s \neq SA$, so hängt der Winkel vom Winkel SAC ab, und es wird das in OE ge-
ne Bild von S zu einem intensiver erhellten Kreise-
ren, wenn EO_s ein Minimum wird, weil alsdann selbst-
merklicher abweichenden Einfallswinkeln die austreten-
Strahlen die Richtung EO annehmen. Dieser kleinste
th von EO_s ist daher der Halbmesser eines Regen-
ns, der sich ähnlich, wie vorher, berechnen läßt.

Ist nämlich wiederum dieser Halbmesser $EO_s = EFA$
 ρ , so hat man $CAB = CBA = CBD = BDC = CDE$
 $DEC = \alpha'$, also den Bogen $EDBA = 3.180^\circ - 6\alpha'$, und
r $EGA = 6\alpha' - 180^\circ$, folglich $FCA = 3\alpha' - 90^\circ$, und
en $CFA = 180^\circ - FAC - ACF$, da $CFA = \rho$ und
 $\gamma = 180 - \alpha$ ist,

$$\rho = \alpha - 3\alpha' + 90^\circ.$$

Ist nun wieder für einen benachbarten Strahl der Ein-
winkel $\alpha + \delta$ und der Brechungswinkel $\alpha' + \delta'$, so er-
man wie vorher, weil ρ sich nur unmerklich ändert,

$$\rho = (\alpha + \delta) - 3(\alpha' + \delta') + 90, \text{ mithin } \delta = 3\delta',$$

hes in (1) substituirt giebt:

$$3 \cos \alpha = n \cos \alpha'.$$

hiernach $9 \cos^2 \alpha = n^2 \cos^2 \alpha'$ ist, so erhält man durch
tion dieser Gleichung zu $\sin^2 \alpha = n^2 \sin^2 \alpha'$

$$\sin^2 \alpha + 9 \cos^2 \alpha = n^2,$$

$$\cos^2 \alpha = \frac{1}{8}(n^2 - 1).$$

Für die violetten Strahlen ergibt sich aus dieser For-
 $\alpha = 71^\circ 39'$, mithin wird der Halbmesser 2ρ des vio-
n Ringes $52^\circ 24'$; für die rothen Strahlen ergibt sich
er $\alpha = 71^\circ 52'$, also für den Halbmesser 2ρ des ro-
Bogens $50^\circ 38'$. Das Roth ist also bei diesem Re-
bogen nach innen gekehrt.

Für eine dreimalige Reflexion in den Tropfen würde
 $\cos^2 \alpha = \frac{1}{15}(n^2 - 1)$ ergeben, also ein Regenbogen, der
 41° von der Sonne entfernt wäre. Ein solcher ist zwei-
von Bergmann beobachtet, und sein Halbmesser auf
angegeben worden.

Außer diesen Bögen sieht man auch zuweilen über ruhigem Wasser Regenbogen, welche ihre concave Seite nach oben kehren, und welche auf dieselbe Weise durch die vom Wasser reflektirten Sonnenstrahlen in den Regentropfen gebildet werden.

Diese Regenbogen treffen die des direkten Lichtes im Horizont.

Die überzähligen Regenbogen, da sie nur innerhalb des Haupt-Regenbogens und außerhalb des Neben-Regenbogens erscheinen, müssen durch Strahlen gebildet werden, welche ebensolche Brechungen und Reflexionen erlitten haben; d. h. sie müssen ihren Ursprung den eben betrachteten Ringen verdanken, von denen die äußersten den Haupt- und Neben-Regenbogen bilden.

Jene Ringe können einmal von Strahlen herrühren, deren Einfallswinkel kleiner ist, als der zum Maximum oder Minimum gehörige, ein zweitesmal von Strahlen, deren Einfallswinkel größer ist. Die Strahlen, welche zwei solchen Einfallswinkeln entsprechen, kommen daher parallel ins Auge, und können interferiren. Einer solchen Interferenz schreibt Young die Farben der überzähligen Regenbogen zu (siehe Gilbert's Annalen XXXIX, p. 272). Hiernach können die Farben nur deutlich hervortreten, wenn die Gangunterschiede nicht zu groß sind, die Tropfen also eine gewisse Größe nicht überschreiten, und wenn die Tropfen einander gleich sind. Die Nothwendigkeit der Erfüllung dieser Bedingungen dürfte der Grund sein, weswegen die Farben nur in seltneren Fällen sichtbar sind. Ja, umgekehrt läßt sich aus dem Vorhandensein und aus der Breite der überzähligen Bögen auf die Größe der Tropfen und auf deren Gleichheit schließen.

Die bedeutendere Größe der Tropfen in den Tropen-gegenden, und ihre Abnahme mit der Entfernung von der Erde stimmt sehr gut mit der Erfahrung, daß sie in den Tropen fast nie, und bei uns bei tief stehender Sonne am schönsten gesehen werden.

Diese Regenbogen lassen sich nachbilden, mit einem

ndrischen Wasserstrahl, auf den man Sonnen- oder Zenlicht fallen läßt. Hat derselbe 1^{mm} Durchmesser, lassen sich auf der inneren Seite des Hauptbogens 16, der äußeren Seite des Nebenzbogens 9 überzählige Bögen erkennen.

Astronomische Strahlenbrechung.

Da die atmosphärische Luft nicht überall dieselbe Dichtigkeit, also auch nicht überall dasselbe Brechungsverhältniß hat, so ist der Weg der die Luft durchlaufenden Lichtstrahlen im Allgemeinen keine gerade Linie, und da wir Punkte, von denen das Licht ausgeht, in der Richtung, in denen die Strahlen das Auge treffen, so sehen die Objekte im Allgemeinen nicht an ihrem wahren Orte, sondern in der Richtung derjenigen Geraden, welche von den Strahlen beschriebene Curve im Beobachtungsorte berührt.

Die von den Lufttheilchen ausgeübte Brechung der Lichtstrahlen heißt astronomische Strahlenbrechung, wenn das Licht von Punkten außerhalb der Atmosphäre geht, irdische Strahlenbrechung, wenn es von Punkten innerhalb der Atmosphäre ausgeht.

Die erstere ist für die Astronomie von großer Wichtigkeit, da ihr oft ziemlich bedeutender Einfluß auf die un mittelbar durch Messung bestimmte Lage der Gestirne berücksichtigt werden muß.

Nimmt man innerhalb des Raumes, welchen die Lichtstrahlen zu durchwandern haben, die Dichtigkeit der Luft dieselbe bleibend an in allen Punkten, welche vom Mittelpunkt der Erde gleichweit entfernt sind, so läßt sich die Atmosphäre aus concentrischen Schichten von gleicher Brechkraft bestehend denken, deren Dichte und mithin die Brechkraft im Allgemeinen mit der Entfernung von der Erde stetig abnimmt. Aus dem Zenith kommende Strahlen werden unter dieser Voraussetzung, da sie senkrecht durch sämtliche Schichten fallen, gar nicht gebrochen, und

daher werden die im Zenith stehenden Gestirne
wahren Richtung gesehen. Von anders liegende
nen kommende Strahlen werden dagegen um so
gelenkt, je schiefer sie auffallen, je näher also die
dem Horizont stehen, und zwar beschreiben sie
dem Einfallslothe zu gebrochen werden, eine Cur
Convexität dem Zenith zugekehrt ist, so daß die
höher zu stehen scheinen, als es wirklich der
Bleiben wir bei der Vorstellung concentrischer
von gleicher Dichtigkeit stehen, so ändert sich die
Ebene nicht, und die Strahlen bleiben in einem
selben Vertikalkreise, so daß nicht das Azimuth,
nur die Höhe der Gestirne sich durch die Strahlen
scheinbar ändert. Die Richtung des Strahls, ehe
Atmosphäre eindringt, ist die Tangente an der k
gen Bahn, welche er in der letzteren beschreibt
an ihrem Anfangspunkte, und diese Tangente ist
tung, in welcher wir das Gestirn sehen würden,
Atmosphäre nicht vorhanden wäre. Die Tangente
punkte jener Bahn dagegen ist die Richtung, in
das Gestirn wirklich gesehen wird. Der Winkel
beide Tangenten bilden, ist das, was man in der
mie Refraction nennt, d. h. der Winkel, den
der beobachteten Höhe eines Gestirns subtrahiren
seine wahre Höhe zu erhalten. Die Refraction, w
ergeben würde, wenn die Lufttemperatur 0° ist,
Luftdruck an der Erdoberfläche einem Barometers
76 Centimeter entspricht, bei einer normalen Ab
Dichtigkeit der Luft mit der Entfernung von der E
mittlere Refraction, zum Unterschiede von
ren Refraction, welche von dem jedesmaligen
der Atmosphäre abhängt. Die Gröfse derselben
zont heist Horizontal-Refraction.

Euler leitete aus dem Princip der Emanat
these, daß die Brechung eine Wirkung einer senk
gen das Einfallslotth erfolgenden Anziehungskraft
die mittlere Refraction r folgenden Ausdruck her:

$$r = \frac{2a}{(1-a)\sin 1''} \cdot \frac{\sin x}{\cos x + \sqrt{\cos^2 x + 2(b-a)'}}$$

o x die Zenithdistanz des Gestirns bedeutet, und a und b Constanten vorstellen, von denen die erste vom Gesetz der erwähnten Anziehungskraft, die zweite von dem Gesetz abhängt, nach welchem die Dichtigkeit der Luft mit ihrer Entfernung von der Erde zusammenhängt.

Bestimmt man a und b dadurch, daß man $x = 30^\circ$ und $x = 84^\circ$ setzt, und für r die zu diesen Winkeln gehörigen Werthe aus den Bessel'schen Refractionstafeln *) nimmt, so ergibt sich

$$a = 0,00029128 \text{ und } b = 0,00229128,$$

durch den Ausdruck für die Refraction übergeht in:

$$r = \frac{120'',2 \sin x}{\cos x + \sqrt{0,004 + \cos^2 x}}$$

oder, wenn man $\frac{\sqrt{0,004}}{\cos x}$ durch $\tan \varphi$ bezeichnet,

$$r = \frac{120'',2}{\sqrt{0,004}} \sin x \tan \frac{1}{2} \varphi.$$

Die hiernach berechneten Werthe von r stimmen für die Werthe von $x = 0$ bis $x = 85^\circ$ sehr genau mit den in den Königsberger Tafeln gegebenen überein **).

Die Uebereinstimmung läßt sich auf folgendem Wege noch vollständiger machen.

*) Diese Tafeln, welche die von Bessel nach einer anderen, von ihm aufgestellten Formel berechneten Werthe der mittleren Refraction für die verschiedenen Zenithdistanzen enthält, und welche mit der Erfahrung besser übereinstimmen, als alle andere bisher bekannte Tafeln, sind in Bessel's *Fundamenta astronomiae* zu finden.

**) Die Euler'sche Entwicklung ist auf zwei Voraussetzungen gegründet, von denen die eine sich auf die Abhängigkeit der beschleunigten Kraft, welche den Strahl gegen das Einfallslot treibt, von der Dichtigkeit bezieht, die andere darin besteht, daß die Differenzen der Dichtigkeit sich wie die Differenzen der reciproken Werthe der Entfernung vom Mittelpunkt der Erde verhalten. Als für die Statthaftigkeit (oder angenäherte Richtigkeit) beider Hypothesen sprechend kann diese Uebereinstimmung mit den Bessel'schen Tafeln angesehen werden.

Die in der Tabelle angegebenen Werte sind die Mittelwerte der Beobachtungen.

Ergebnisse

Die in der Tabelle angegebenen Werte sind die Mittelwerte der Beobachtungen.

Die in der Tabelle angegebenen Werte sind die Mittelwerte der Beobachtungen.

Die in der Tabelle angegebenen Werte sind die Mittelwerte der Beobachtungen.

Die in der Tabelle angegebenen Werte sind die Mittelwerte der Beobachtungen.

Die in der Tabelle angegebenen Werte sind die Mittelwerte der Beobachtungen.

Die in der Tabelle angegebenen Werte sind die Mittelwerte der Beobachtungen.

Die in der Tabelle angegebenen Werte sind die Mittelwerte der Beobachtungen.

Die in der Tabelle angegebenen Werte sind die Mittelwerte der Beobachtungen.

Die in der Tabelle angegebenen Werte sind die Mittelwerte der Beobachtungen.

Die in der Tabelle angegebenen Werte sind die Mittelwerte der Beobachtungen.

Die in der Tabelle angegebenen Werte sind die Mittelwerte der Beobachtungen.

Die in der Tabelle angegebenen Werte sind die Mittelwerte der Beobachtungen.

$$\frac{1}{n} \sum_{i=1}^n x_i = \bar{x} = 22.17 \text{ bzw. } 22.15$$

Die in der Tabelle angegebenen Werte sind die Mittelwerte der Beobachtungen.

I			II		
x	y	z	x	y	z
7	7.15	0.00	79	155.90	0.15
19	19.15	0.01	80	315.10	0.03
29	29.57	0.02	81	348.13	0.01
39	39.26	0.04	83	468.25	0.02
49	49.39	0.04	85	584.57	0.04
59	69.54	0.06	87	855.11	0.86
69	99.41	0.07	89	1478.16	0.01

wo die Differenzen sich auf die Abweichungen von den Berechneten Werten beziehen.

Die Correctionen, welche man an der mittleren Refraction anbringt, um sie der wahren näher zu bringen, beziehen sich nur auf den Barometer- und Thermometerstand.

Da sich für einen bestimmten Barometerdruck B die Veränderungen der Luftvolumina wie die Temperaturänderungen verhalten, so wird, wenn V das Volumen für 0° , und dasselbe für t° ist, $v = V(1 + mt)$, also verhalten sich die Dichtigkeiten, welche beziehlich durch D und d bezeichnet seien, da sie mit dem Volumen in umgekehrtem Verhältniß stehen, wie $1 + mt : 1$, und es ist

$$d = \frac{D}{1 + mt}.$$

Da sich ferner bei constanter Temperatur die Dichtigkeiten wie die Barometerhöhen verhalten, so wird die Dichte d' für einen Barometerdruck b ,

$$d' = \frac{db}{B} = \frac{Db}{B(1 + mt)}.$$

Berücksichtigt man überdies die Temperatur des Queckbers, und nimmt an, daß 1° das Quecksilber um den n ten Theil seines Volumens ausdehnt, so daß die Barometerhöhe, wenn sie für 0° b ist, für t° $\frac{b}{1 + nt}$ wird, so wird bei einer Quecksilbertemperatur von t° die corrigirte Refraction r' ,

$$r' = r \cdot \frac{d'}{D} = r \cdot \frac{b}{B} \cdot \frac{1}{(1 + mt)^2} \cdot \frac{1}{1 + nt},$$

während durch Beobachtungen

$$m = 0,00469 \text{ und } n = 0,000225$$

gefunden wurde, und

$$s = 2 - \frac{950 \sin x}{r \sqrt{1 + 15,81 \cos^2 x}}$$

Wenn man bedenkt, daß es noch nicht ausgemacht ist, ob die mittlere Refraction für alle Orte der Erde die gleiche sei, daß es gleichfalls noch nicht streng erwiesen ist, in welchem Feuchtigkeitszustand ohne allen Einfluß ist, und endlich, was das Wichtigste ist, da man bei den steten

Luftströmungen nicht annehmen kann, daß die Dichte der Luft in gleichen Entfernungen vom Erdmittelpunkt dieselbe ist, so sieht man, daß diese Correktionen nie zu einem vollkommen richtigen Resultat führen werden. Namentlich ist der letzte Umstand für die in der Nähe des Horizont befindlichen Gestirne von großem Einfluß.

Zu den Erscheinungen, welche sich aus der astronomischen Strahlenbrechung erklären, gehören folgende:

1) Die eingedrückte Gestalt der Sonne und des Mondes bei ihrem Auf- und Untergange. Der untere Rand wird nämlich durch die Horizontal-Refraktion um 33' erhöht, der obere, wenn man den Durchmesser des Gestirns zu 32' annimmt etwa um 28', so daß der vertikale Durchmesser 5' kleiner als der horizontale sich zeigen muß.

2) Die Verlängerung der Tagesdauer. Die Sonne bleibt nämlich eine Zeit lang, nachdem sie unter den Horizont gesunken ist, noch sichtbar, weil vermöge der Refraction die Höhe eines Gestirns für unser Auge vergrößert wird.

Da der Sonnendurchmesser der Horizontal-Refraktion nahe gleich ist, so beträgt die Verlängerung der Tagesdauer ungefähr die doppelte Durchgangszeit des Sonnendurchmessers durch den Horizont *).

Hierauf beruht das Nichtuntergehen der Sonne diesseit des Polarkreises zur Zeit des einen Solstitiums, welches je nach dem Zustande der Atmosphäre mehr oder weniger Tage dauern kann. Ferner beruht hierauf die gleichzeitige Sichtbarkeit der Sonne und des Mondes bei Mondfinsternissen, wenn dieser im Horizont steht, da doch bei diesen Finsternissen die Erde zwischen beiden Gestirnen steht, also nur das eine sichtbar sein sollte.

*) Ist δ der Durchmesser der Sonne, $90 - p$ die Deklination derselben, φ die geographische Breite und T die Zeit zwischen zwei aufeinanderfolgenden Culminationen der Sonne, so ist die Zeit t welche dieselbe braucht, um durch den Horizont zu gehen,

$$t = \frac{T\delta}{360.60^2 \sqrt{\sin(p + \varphi) \sin(p - \varphi)}}$$

Mit der Verlängerung der Sichtbarkeit der Sonne hängt auch die verlängerte Dauer der Dämmerung zusammen, da die geraume Zeit nach dem Verschwinden der Sonne noch Strahlen in den über dem Horizont befindlichen Theil der Atmosphäre gelangen, und von derselben noch zu uns herab reflektirt werden.

Irdische Strahlenbrechung.

Weit veränderlicher und mannigfaltiger sind die durch irdische Strahlenbrechung erzeugten Erscheinungen. Die von terrestrischen Gegenständen kommenden Strahlen haben nämlich ihren Weg stets durch die unteren Schichten der Atmosphäre zu nehmen, welche gerade den mannigfaltigsten Veränderungen unterworfen sind. Hätte die Luft durchgängig dieselbe Temperatur, so würde ihre Dichtigkeit in geometrischer Progression abnehmen, wenn die Entfernung von der Erde in arithmetischer Progression zunimmt. Da aber eine starke und ungleichmäßige Erwärmung des Bodens auch eine stärkere und ungleichmäßige Erwärmung der untersten Luftschichten hervorbringt, also auch stark die ungleichmäßige deren Dichte ändert, so geschieht in solchen Fällen die Dichtigkeitsabnahme langsamer, ja es kann leicht vorkommen, daß dünnere Schichten von dichteren überlagert sind. Ein Lichtstrahl kann daher in diesen Schichten die verschiedenartigsten Krümmungen annehmen.

Diesen Weg der Strahlen, so wie die von demselben abhängigen Erscheinungen haben Biot (*Recherches sur les fractions extraordinaires, qui ont lieu près de l'horizon*. Par. 1810) und in der neuesten Zeit Gergonne (*Annales de mathematiques, IV.*) zum Gegenstande analytischer Untersuchungen gemacht, deren wichtigste Resultate hier folgen mögen.

Besteht die Luft aus Schichten, welche von horizontalen Ebenen begrenzt sind, in der Art, daß die Dichte sich von Schicht zu Schicht ändert, so wird jeder Strahl, welche Krümmung er auch haben mag, von horizontalen

Linien unter gleichen Winkeln geschnitten. Bewegt sich der Strahl also schlängelnd vorwärts, so liegt seine Bahn zwischen zwei horizontalen Linien, welche dieselbe in allen ihren Wendungspunkten berühren.

Trägt man auf eine durch den Anfangspunkt des Strahls gehende Vertikallinie als Ordinaten Längen auf, welche der Dichtigkeit in den entsprechenden Punkten proportional sind, so versinnlicht die von den Ordinatenendpunkten gebildete Curve der Gang der Dichtigkeit in der Luft. Die mit dieser Curve parallele, durch den Anfangspunkt der Strahlen gehende krumme Linie nannte Gergonne Carakteristik.

Ist die Carakteristik bekannt, so läßt sich die Bahn des Strahls finden, und ist diese Bahn bekannt, so läßt sich jene bestimmen. Auf einem ebenen Terrain liesse sich die Bahn des Lichtes etwa dadurch bestimmen, daß man längs eines in einer geraden Linie laufenden Grabens hinter einander vertikale Stäbe einpflanzte, und zwar so tief, daß die äußersten Enden dem visirenden Auge in einer geraden Linie zu liegen scheinen. Die Höhe der Stäbe über das Niveau des Wassers sind alsdann Ordinaten der Curve, welche der von der Spitze des letzten Stabes kommende Lichtstrahl beschreibt.

Ist diese Curve z. B. eine Parabel mit vertikaler Axe, so ist die Carakteristik eine Gerade, die Dichtigkeit nimmt also proportional der Entfernung von der Erde ab *).

*) Ist die Gleichung der Bahn des Strahls $y = \varphi(x)$ (die Axe der y als vertikal und den Ursprung der Coordinaten im Anfangspunkt des Strahls gedacht), so ist die Gleichung der Carakteristik, wenn ϱ die Dichtigkeit bedeutet,

$$\varrho = \frac{A^2[\varphi'^2(x) - \varphi'^2(0)]}{1 + \varphi'^2(0)},$$

wo A eine Constante ist, welche der Geschwindigkeit des Lichtes im leeren Raume proportional ist, und worin für x sein Werth aus $y = \varphi(x)$ gesetzt werden muß.

Ist die Gleichung der Parabel $y = \varphi(x) = \frac{2gx + x^2}{2h},$

so wird daher die Carakteristik

$$\varrho = \frac{2Ahy}{g^2 + h^2}.$$

Steht umgekehrt die Dichtigkeit in geradem oder verkehrtem Verhältniss mit der Höhe über der Erde, so ist die Bahn des Strahls eine Parabel, deren Convexität derjenigen Seite zugekehrt ist, nach welcher die Dichtigkeit abnimmt, und zwar dieselbe, welche ein in derselben Richtung geworfener Körper im leeren Raume beschreiben würde *).

Treffen die Strahlen, welche von einem Punkt eines terrestrischen Gegenstandes ausgehen, das Auge, und zwar in hinreichender Menge und so, daß die Linien, welche die Bahnen der Strahlen in ihren Endpunkten berühren, in einem Punkte die Richtungen, von denen die Strahlen herzukommen scheinen, sich in einem vor uns liegenden Punkte schneiden: so sehen wir ein Bild jenes Punktes, und zwar in diesem Durchschnittspunkt.

Denkt man sich durch den Mittelpunkt der Pupille eine Curve gehend, welche sämtliche ins Auge dringende Strahlen rechtwinklig schneidet, die sogenannte rechtwinklige Trajektorie, so sind die Normalen derselben die scheinbaren Richtungen der Strahlen, und ihr Krümmungsmittelpunkt ist der Ort des Bildes. Dies Bild kann daher nur dann deutlich sein, wenn die Trajektorie ihre convexe Seite dem Auge zukehrt. Aus der Gleichung der Trajektorie läßt sich nach die Richtung berechnen, wo der Punkt uns sichtbar ist, und welche scheinbare Entfernung er von uns hat **).

*) Ist ρ bekannt, so hat man zur Bestimmung der Bahn des Strahls die Gleichung

$$\partial x = \frac{A \partial y}{\sqrt{A^2 m^2 + (1 + m^2) \rho}},$$

wo A die in der vorigen Seite angegebene Bedeutung hat, und m die Tangente der Neigung des Strahls gegen den Horizont in seinem Anfangspunkte ist.

Diese Gleichung ist zu integriren, und die willkürliche Constante aus der Bedingung zu bestimmen, daß x und y zugleich verschwinden.

Ist $\rho = \frac{y}{c}$, so wird die hieraus sich ergebende Gleichung der Parabel

$$(1 + m^2) x^2 = 4 A^2 c (y - m x).$$

**) Wenn die Gleichung einer der ins Auge kommenden Strahlen $= F(x) = X$ ist, und x' und y' die Coordinaten seines Endpunktes sind, so ist die Entfernung des Bildes vom Auge:

Je nach der Lage der Bilder, welche den Punkten eines ausgedehnten Gegenstandes zugehören, kann das Bild des ganzen Gegenstandes eine aufrechte oder verkehrte oder eine sonst wie gewendete Lage haben.

Es können ferner von einem Lichtpunkt nach einem und demselben Punkt des Auges mehrere Strahlen gehen. Alsdann sieht man ein Bild desselben in der Richtung der Tangente jedes Strahls, also so viel Bilder, als Strahlen im Auge sich schneiden. Das System von Curven, welche die von einem strahlenden Punkte ausgehenden und in einer bestimmten Vertikal-Ebene liegenden Strahlen bilden, läßt sich durch einhüllende oder Grenz-Curven so abgetheilt denken, daß in dem Raume zwischen je zwei solchen Curven die Zahl der sich in jedem Punkte durchschneidenden Strahlen um Eins größer oder geringer ist, als in dem benachbarten Raume. Die Gesammtheit dieser Curven nennt Biot Brennlilien (*caustiques*), Gergonne Bestimmungscurven der Bilderzahl (*determinatrices*).

Ist der Gang der Dichtigkeit in der Atmosphäre ein solcher, daß nicht mehr als zwei Strahlen sich in einem Punkte schneiden können *), so sieht man auf der einen Seite der Bestimmungscurve stets zwei Bilder, auf der anderen Seite gar keins, und in der Curve selbst fallen beide Bilder zusammen. Ist das Strahlende ein ausgedehntes Objekt, so kommt jedem Punkt desselben eine Determinatrix zu, und ein Auge, welches alle Bestimmungscurven auf der einen Seite läßt, sieht zwei vollständige Bilder des Ob-

$$-\frac{\partial X'}{\partial m} \left\{ 1 + \left(\frac{\partial X'}{\partial x'} \right)^2 \right\}^{\frac{3}{2}}$$

$$\frac{\frac{\partial X'}{\partial m} \cdot \frac{\partial X'}{\partial x'} \cdot \frac{\partial^2 X'}{\partial x' \partial m} - \frac{\partial^2 X'}{\partial x' \partial m} \left\{ 1 + \left(\frac{\partial X'}{\partial x'} \right)^2 \right\}}{\frac{\partial X'}{\partial m} \cdot \frac{\partial X'}{\partial x'} \cdot \frac{\partial^2 X'}{\partial x' \partial m} - \frac{\partial^2 X'}{\partial x' \partial m} \left\{ 1 + \left(\frac{\partial X'}{\partial x'} \right)^2 \right\}},$$

und die Tangente des Winkels zwischen der Sehrichtung und dem Horizont:

$$\frac{\partial X'}{\partial x'}.$$

*) Dies findet statt, wenn die Gleichung $y' = X'$ nach m vom zweiten Grade ist, weil es alsdann nur zwei reelle oder zwei imaginaire Werthe von m , wodurch die Anfangsrichtung der Strahlen bestimmt wird, gibt.

chts; ein Auge auf der anderen Seite dieser Curven sieht kein Bild; ein Auge auf einer der äußersten Bestimmungscurven sieht die Bilder in Berührung, auf der andern nur einen Punkt des Objekts. Zwischen den äußeren Curven sieht man endlich nur Theile des Objekts, der zwiefach, und zwar sich in demjenigen Punkt berührend, welchem diejenige Determinatrix entspricht, auf welcher das Auge sich befindet.

Ist die Charakteristik eine Gerade, sind also die Strahlwege Parabeln, so giebt es einen Raum, in welchem jeder Punkt von zwei Strahlen eines Lichtpunktes getroffen wird, also zwei Bilder sichtbar sind, und zwar sind die Bahnen dieser Strahlen gerade diejenigen zwei Curven, welche ein geworfener Körper beschreiben muß, wenn er vom Anfangspunkt der Strahlen zu ihrem gemeinsamen Endpunkt gelangen soll. Die Bestimmungscurve ist in diesem Fall eine Parabel, deren Axe die durch den Lichtpunkt gehende vertikale ist, und welche mit derjenigen Parabel von gleicher Form ist, welche der anfangs horizontal gerichtete Strahl beschreibt.

In dem Vorhergehenden liegt der Grund der sogenannten Luftspiegelung (*mirage*), d. h. des Erscheinens eines oder mehrerer Bilder entfernter Gegenstände in der Luft.

Bald erscheinen Schiffe, Bäume, ganze Ortschaften über dem Horizont erhoben und in der Regel vergrößert, obgleich sie wegen der Krümmung der Erdoberfläche nicht sichtbar sein sollten, und verschwinden, wenn man sich hebt oder sich ihnen nähert. Bald erscheinen Landschaften, wie vom Wasser umgeben, und eine Insel bildend. Nähert man sich der Gegend, wo die Erscheinung gesehen wird, so wird die scheinbare Wasserfläche schmaler und verschwindet endlich gänzlich. Zu den merkwürdigsten Erscheinungen, welche Luftspiegelungen dieser Art hervorbringen, gehört der von Dangos berichtete Fall, daß man das Scheinbild des Aetna einmal auf Malta für eine neue Insel gehalten, und sich schon angeschickt hätte, dieselbe in Besitz zu nehmen. Am großartigsten ist das von

Latham (*Philos. Trans.* 1798) beschriebene Phänomen. Von Hastings aus sahe nämlich derselbe mit bloßen Augen die 9 — 11 deutsche Meilen entfernte französische Küste, und erkannte deutlich die einzelnen Punkte bei Boulogne, St. Valery etc. Von einem hohen Hügel aus sah er die ganze Küste bis Calais hinauf, und mit dem Fernrohr ließen sich die vor Anker liegenden Fischerboote erkennen. Das $3\frac{1}{2}$ Meile entfernte Cap Dunge Nefs und die vor demselben vorübersegelnden Schiffe erschienen beträchtlich vergrößert und ganz dicht vor den Augen.

Auch doppelte und dreifache Bilder, von denen eines über dem anderen liegt, sind nicht selten. Oft erscheint das eine in verkehrter Lage, so daß es wie ein vom Scheinwasser abgepiegeltes Bild des jedesmal aufrechten darüberliegenden aussieht. Der trennende Wasserstreif verschwindet bei der Näherung in der Regel zuerst, und dann der dem Horizont zugekehrte Theil des verkehrten Bildes. Auf dem Lande kommt zuweilen hierzu von der ungleich erhitzten Luft eine zitternde Bewegung in den Bildern.

Man kann die Verdoppelung der Bilder reproduciren, wenn man in ein Glasgefäß mit parallelen Wänden Schwefelsäure gießt, und vorsichtig Wasser darüber bringt, wodurch sich in der Flüssigkeit Schichten von ungleicher Dichte bilden, in Folge dessen man durch das Gefäß hindurch die dahinter befindlichen Objekte doppelt und zwar über einander erblickt.

Höchst wahrscheinlich gehört auch hierher die *Fata Morgana*, mit welchem Namen man die Erscheinung von Menschen, Thieren, Säulenreihen, Häusern, Palästen etc. belegt hat, die man an der Calabrischen Küste, namentlich bei Reggio auf dem Meere gesehen haben will. Brandes hält das den wunderbaren und gewiß übertriebenen Schilderungen zum Grunde liegende für ein Refractionsbild von Messina und seiner Umgegend.

Was die Größe des Refractionswinkels r bei regelmässigerem Zustande der Luft betrifft, welche für geodätische Messungen von Wichtigkeit ist, so hat man für die-

über die Gleichung

$$r = nw'',$$

wo w den Winkel zwischen den Erdhalbmessern vorstellt, welche nach dem visirten und dem Beobachtungsorte gehen, und wo n eine zwischen 0,06 und 1 variirende Constante ist. Nimmt man als Mittelwerth $n = 0,08$, und führt in die Distanz der Oerter ein, so hat man, wenn die letztere Δ Toisen beträgt,

$$r = 0,00505 \Delta''.$$

Hiernach wäre die Refraction für eine deutsche Meile (307 Toisen) $19'',2$. Die Relation zwischen w und Δ ist nämlich, wenn R den Halbmesser der Erde, φ die geographische Breite, und A die Abplattung der Erde bedeutet,

$$w = \frac{\Delta}{R \sin 1''} (1 + 2A + 3A \sin^2 \varphi),$$

oder

$$w = \frac{\Delta}{R \sin 1''},$$

nachdem man auf die Abplattung der Erde Rücksicht nimmt, oder nicht.

Den jedesmaligen Werth von n findet man folgendermaßen:

Ist (Fig. 99) A der Beobachtungsort, B der beobachtete Gegenstand, und C der Mittelpunkt der Erde, also $CA = w$, und findet man ferner die Zenithdistanzen ZAB und ZBA durch Beobachtung beziehlich gleich z und z' , und sind r und r' die Refractionen, so ist $ZAB = z + r$, $ZBA = z' + r'$, folglich wegen $ZBA = BCA + BAC$, $z + r + r' = 180 - w$. Sind nun z und z' an den Orten A und B gleichzeitig gemessen, so daß man $r = r'$ annehmen kann, so erhält man, wenn man den Werth von w aus der letzten Gleichung in $r = nw$ substituirt,

$$n = \frac{180 + w - z - z'}{2w}.$$

Neunter Abschnitt.

Die optischen Instrumente.

Erste Abtheilung.

Die wichtigsten aller optische Instrumenten sind die Fernröhre, nicht sowohl wegen ihres Gebrauchs zur Anstellung optischer Versuche, als wegen ihrer vielfältigen Anwendung bei der Mehrzahl der Meßinstrumente. Es mögen daher dieselben zunächst betrachtet werden.

Von den Fernröhren im Allgemeinen.

Der Zweck der Fernröhre ist, entfernte Gegenstände deutlich und vergrößert erscheinen zu lassen. Zu diesem Behuf erzeugt man durch einen Spiegel ein katoptrisches, oder durch eine oder mehrere Linsen ein dioptrisches Bild, und betrachtet dieses Bild durch eine Linse oder ein Linsensystem so, daß die von einem Punkte des Bildes ausgehenden Strahlen beim Austritt einen solchen Kegel bilden, wie die Strahlen, welche von einem in der deutlichen Sehweite liegenden Punkt ausgehen. Die Spiegel und Gläser, welche jenes Bild erzeugen, nennt man das Objektiv des Fernrohrs, die Gläser, durch welche man das Bild betrachtet, das Ocular desselben. Je nachdem das Bild des Objektivs ein dioptrisches oder katoptrisches ist, nennt man das Fernrohr ein dioptrisches oder katadioptrisches. Man nennt auch die Fernröhre erster Art Refractoren, die der zweiten Reflektoren oder Spiegelteleskope.

Ob.

Objektive.

Da sich die Grösse des Objekts zu der des Bildes wie die respectiven Entfernungen von dem Spiegel oder der Linse verhalten, und mithin das Objectivbild der Fernröhre wegen der grossen Entfernung des Objekts bedeutend kleiner als das letztere ist, so bewirkt das Objectiv keine absolute Vergrößerung. Da ferner von der Mitte des Spiegels oder der Linse aus Object und Bild unter demselben Winkel erscheinen, und das Bild stets in der Nähe des Brennpunktes liegt, so findet bei der unmittelbaren Betrachtung des Bildes nur dann eine Angularvergrößerung statt, wenn die Brennweite des Objectivs grösser als die Sehweite ist. Der Haupt-Vortheil, den das Objectiv bringt, ist aber die Versetzung des Bildes in unsere Nähe.

Um aus diesem Vortheil den grösstmöglichen Nutzen zu ziehen, muß das Objectivbild vollkommen deutlich sein.

Hierzu wird erfordert: 1) eine möglichst grosse Helligkeit des Bildes. Diese ist um so grösser, je mehr Lichtstrahlen zur Bildung desselben beitragen, je grösser also die Oeffnung des Objectives ist; sie ist ferner wegen des geringeren Lichtverlustes bei der Reflexion bei einem Spiegel bedeutend geringer als bei einer ebensogrossen Linse.

2) Fordert die Deutlichkeit eine möglichst geringe sphärische Aberration. Da diese um so geringer ist, je kleiner man die Oeffnung nimmt, so kann die Verdeutlichung nur auf Kosten der Helligkeit geschehen; und wenn man die grosse Helligkeit, also ein grosses Objectiv benutzen will, so muß man die Krümmungen möglichst schwach, also die Brennweite möglichst gross nehmen. Bei sehr entfernten Objecten fällt aber das Bild in den Brennpunkt, und muß daher alsdann das Fernrohr eine bedeutende Länge halten. Da ferner bei einem Spiegel die Kugelabweichung etwa 8 Mal geringer ist, als bei einer gleich grossen Linse, so verdienen in dieser Rücksicht die katoptrischen Objective den Vorzug vor den aus einer einzigen Linse bestehenden dioptrischen. Wendet man dagegen zwei Lin-

sen statt einer an, so läßt sich, wenn die Oeffnung nicht zu groß ist, die Aberration durch schickliche Wahl der Krümmungen bis zu einem solchen Grade vermindern, daß sie der Deutlichkeit gar keinen Abbruch thut. — Soll das Bild noch den erforderlichen Grad der Deutlichkeit besitzen, so darf die Abweichung (d. h. der Winkel, unter welchem der Halbmesser des Abweichungskreises dem freien Auge in der Entfernung des deutlichen Sehens erscheint) nicht über eine Sekunde betragen. Bezeichnet man die Brennweite des Objectivs durch f , so kann man 0,0000428 f als entsprechendes Maass der Längenabweichung annehmen.

3) Fordert die Deutlichkeit Beschränkung des Einflusses der Farbenzerstreuung. Da diese bei der Reflexion ganz wegfällt, so hat dies nur auf die dioptrischen Objective Bezug. Aber auch bei diesen läßt sie sich, wie wir im 5ten Abschnitt gesehen haben, in dem erforderlichen Grade schwächen, wenn man statt einer einzigen Linse eine Verbindung von einer Kron- und einer Flint-Glaslinse anwendet.

Die (convexe) Kronglaslinse muß hierbei dem Objecte zugekehrt, die (concave) Flintglaslinse von demselben abgekehrt sein.

Die chromatische Abweichung darf 6 und mehrere Minuten betragen, ohne erheblich der Deutlichkeit zu schaden.

4) Endlich hängt die Deutlichkeit einerseits von der Politur des Spiegels, andererseits von der Homogeneität der Glasmasse ab, aus der die Linsen gefertigt sind. Was die erste betrifft, so sind nur die Metallspiegel einer sehr vollkommenen Politur fähig, indess werden auch diese, der Luft ausgesetzt, leicht durch Oxydation an der Oberfläche verdorben. Auf der andern Seite läßt die Schwierigkeit, große vollkommen homogene, von Bläschen und Aederchen freie Glasstücke zu erhalten, nicht zu, brauchbare Linsen von bedeutenderer GröÙe zu schleifen. Dies gilt namentlich von dem Flintglase. Diesem Uebelstande abzu- helfen, schlug Littrow vor, die Flintglaslinse, welche in den gewöhnlichen achromatischen Doppelobjectiven dicht

ter der Kronglaslinse steht, in eine namhafte Entfernung n derselben zu stellen. Da nämlich die Strahlen nach m Austritt aus der ersten Linse convergiren, so genügt te um so kleinere Oeffnung der zweiten Linse, sämtliche Strahlen aufzufangen, je weiter sie von der ersten steht.

Da aber bei dem geringen Unterschied der Zerstreuungshältnisse beider Glasarten die Correktion der chromatischen Abweichung keine zu große Entfernung gestattet, so machte Rogers den Vorschlag, zur Correktion nicht eine einfache Flintglaslinse, sondern eine Doppellinse anzuwenden, welche aus einer convexen Kron- und einer concaven Flintglaslinse besteht, und welche so construirt ist, daß die Vorderfläche der vorderen der Hinterfläche der hintern nahe parallel ist, in der Art, daß die mittleren Strahlen durch die Brechung ihre Richtung nicht ändern. Da das Flintglas die violetten Strahlen stärker bricht, so wird deren Brennweite vergrößert, dagegen die Brennweite der andern Strahlen verkürzt. Die Stellung der Correktionslinse ist hierbei ganz willkürlich, sie kann also beliebig gemacht werden, wenn man nur demgemäß die Krümmungen wählt. Ist überdies die Compensation nicht ganz vollkommen, so läßt sie sich durch eine geringe Ortsveränderung vervollständigen. Auch die sphärische Aberration läßt sich bei bestimmter Krümmungswahl dadurch versuchsweise vollständiger vernichten, daß man die Linsen langsam von einander trennt, und sie in der Entfernung läßt, welcher die Deutlichkeit am größten ist. Rogers' Angabe über die hierzu erforderliche Größe der Brennweite ist in Worten ausgedrückt, folgende: Die Brennweite jeder Linse des Correktionsglases muß sich zu der des Objectivs verhalten, wie das Quadrat der Oeffnung der Correktionslinse zu dem des Objectivs, multiplicirt mit dem Verhältniß des Unterschiedes zwischen den Zerstreuungscoefficienten von Kron- und Flintglas zu dem Zerstreuungscoefficienten des Kronglases. Ein Objectiv von 14' Brennweite und 9" Oeffnung würde demnach von einer Doppellinse von

[The main body of the document contains several lines of text that are extremely faint and illegible due to heavy noise and poor image quality. The text appears to be a list or a series of entries, possibly related to a technical or scientific study.]

C,
jekt
des
welc
und
durch
schen
jekt
lage
C,
chts
CI
ols
rid
alle
den
str
Bil.
der
+
na
e,
je
die
du
na
Gr
ur
h
si
2
1

Besteht dagegen das Ocular aus mehreren Linsen, $Y_1, Y_2, C_3, Y_3, C_4, Y_4$ (Fig. 101); ist ferner C_1, Y_1 das Objektiv, ED das Objekt und Ee_4 die gemeinschaftliche Axe des Linsensystems, so daß Ee_4 auch den Strahl vorstellt, welcher von E aus ungebrochen durch alle Linsen geht, und ist endlich DZ_2, Z_3, Z_4, d_4 der Weg des von D aus durch die Mitte des Objectives C_1 gehenden Strahls — welchen man den Hauptstrahl nennt — so erscheint das Objekt unter dem Winkel C_4, O_4, Z_4 . Befände sich nun das Auge in C_1 (welches so gut wie in O_4 ist, da die Länge C_1, O_4 des Fernrohrs verschwindend klein gegen die Objectweite ist), so würde das Objekt unter dem Winkel CE gesehen werden. Man erhält also die Winkelvergrößerung des Objekts, wenn man C_4, O_4, Z_4 durch DC_1E dividirt.

Ist in der Figur EY_1 der von E aus auf den Rand fallende Strahl, und nimmt derselbe durch die Brechungen den Weg Y_1, Y_2, Y_3, Y_4, e_4 (welchen Strahl wir den Randstrahl nennen wollen), so erscheinen in e_1, e_2, e_3, e_4 Bilder von E , und $e_1, d_1, e_2, d_2, e_3, d_3, e_4, d_4$ stellen die Bilder von ED vor. Ist C_4, Z_4 die letzte Linse, so ist Y_4, e_4 die Brennweite derselben, und e_3, C_4 die Brennweite derselben. Bezeichnet man nun die vorderen Vereinigungsweiten $EC_1, e_1, C_2, e_2, C_3, e_3, C_4$ durch b_1, b_2, b_3, b_4 (positiv oder negativ genommen, nachdem sie vor oder hinter ihrer Linse liegen); und die hinteren Vereinigungsweiten $C_1, e_1, C_2, e_2, C_3, e_3, C_4, e_4$ durch $\beta_1, \beta_2, \beta_3, \beta_4$ (positiv oder negativ genommen, je nachdem sie hinter oder vor ihrer Linse liegen), so ist die Vergrößerung der Bilder $e_1, d_1, e_2, d_2, e_3, d_3$ beziehlich

$$\beta_1 \psi, \quad \frac{\beta_1 \beta_2}{b_2} \psi, \quad \frac{\beta_1 \beta_2 \beta_4}{b_2 b_3} \psi,$$

unter ψ die scheinbare GröÙe des Objekts, d. h. den Winkel DC_1E verstanden. Sind diese Ausdrücke positiv, so sind die Bilder aufrecht, wenn sie hinter einer geraden Zahl Linsen stehen, verkehrt, wenn sie hinter einer ungeraden Zahl stehen. Umgekehrt verhält es sich, wenn die Ausdrücke negativ sind. Die Vergrößerung selber ist für

ein in O_4 (dem Durchschnittspunkt des Hauptstrahls mit der Axe) befindliches Auge

$$\frac{\beta_1 \beta_2 \beta_3}{b_2 b_3 b_4},$$

wobei ein Negativwerden dieses Quotienten anzeigt, daß der Punkt O_4 nicht hinter, sondern vor der letzten Linse liegt. O_4 ist derjenige Punkt, in welchem man das Auge halten muß, um das ganze Objekt zu übersehen; liegt derselbe also vor der Linse, so wird nur ein Theil des Objektes übersehen werden können.

2) Die Helligkeit des Bildes des Punktes E ist bei gegebener GröÙe des Objektivs am größten, wenn die Ocularlinsen groß genug sind, um noch von dem Randstrahl EY_1 getroffen zu werden. Die halbe Oeffnung dieser Linsen muß daher mindestens beziehlich C_2Y_2 , C_3Y_3 , C_4Y_4 sein. Diese GröÙen nennt man die Oeffnungshalbmesser wegen der Helligkeit.

Als Maas der Helligkeit nimmt man das Verhältniß der Menge des aus der letzten Ocularlinse tretenden Lichts zu der Menge des in das Auge dringenden, oder mit andern Worten: das Verhältniß der Basis des aus der letzten Linse tretenden Lichtcylinders zur Fläche der Pupillenöffnung. Ist also der zur letzten Linse gehörige Oeffnungshalbmesser wegen der Helligkeit y' , und der Halbmesser der Pupille ω , so ist $y'^2 : \omega^2$ dieses Verhältniß. Bedeutet y den Oeffnungshalbmesser des Objektivs und m die Vergrößerung durch das Fernrohr, so ist $y = m\omega$, also ist, wenn man den Pupillenhalbmesser zu $\frac{1}{20}$ Zoll annimmt, die Helligkeit ausgedrückt durch

$$\frac{y^2}{m^2 \omega^2} = \frac{400 y'^2}{m^2}.$$

Die Helle nimmt folglich mit der GröÙe des Objektivs zu und mit der Vergrößerung ab. Ihr größter Werth ist die Einheit, die schwächste Vergrößerung ist also $m = 20y$, wo man, wenn f die Brennweite des Objektivs ist, $y = 0,092777f^{\frac{1}{2}}$ anzunehmen pflegt. Für stärkere Vergrößerungen muß man sich eine geringere Helligkeit gefallen

en. Da man aber, ohne zu grofse Undeutlichkeit weder der Kugelabweichung die Brennweite des Oculars nicht kleiner als $\frac{1}{5}$ Zoll annehmen kann, so hat man als stärkste Vergrößerung ungefähr $m = 5f$, wo f die Zahl der Zolle Brennweite des Objectivs bedeutet.

3) Die Gröfse des Gesichtsfeldes hängt gleichfalls von Oeffnung der Oculare ab. Soll das ganze Objekt ED übersehen werden können, soll also der Winkel $\angle E = \psi$ der Halbmesser des zu übersehenden Gesichtsfeldes sein, so mufs der Hauptstrahl DC durch sämtliche Ocularlinsen gehen können, ihre halbe Oeffnungen müssen er mindestens beziehlich gleich C_2Z_2, C_3Z_3, C_4Z_4 sein. Man nennt diese Gröfsen die Oeffnungshalbmesser des Gesichtsfeldes. Doch darf dieser Halbmesser nicht eine gewisse Gröfse übersteigen, weil sonst sphärische Abweichung zu grofs werden würde. Ist die Glaslinse gleichseitig, und fallen die Lichtstrahlen der parallel auf, so wird, wenn man 15° als grössten Einfallswinkel statuirt, die Oeffnung etwa $\frac{1}{4}$ der Brennweite; tritt man einen Einfallswinkel von 18° , so wird die Oeffnung etwa $\frac{8}{10}$ der Brennweite. Da nun gröfsere Einfallswinkel die Deutlichkeit zu sehr beeinträchtigen, so setzt man als grössten Oeffnungshalbmesser $\frac{1}{4}$, oder höchstens $\frac{3}{10}$ der Brennweite an. Der Natur der Sache nach mufs dieser Halbmesser stets gröfser als der Oeffnungshalbmesser wegen der Helligkeit sein, und will man über dem ganzen Gesichtsfelde eine gleiche Helligkeit haben, so mufs der wahre Oeffnungshalbmesser der Summe beider Oeffnungshalbmesser gleich machen, was natürlich nur dann bestehen kann, wenn diese Summe nicht gröfser als $\frac{1}{4}$ oder $\frac{3}{10}$ der Brennweite ist.

4) Was endlich die Deutlichkeit betrifft, so mufs bei dem vollkommenen Ocular die sphärische Abweichung, die chromatische Abweichung in der Axe (d. h. der gegen Strahlen EY_1 , welche von dem in der Axe liegenden Punkt E des Objekts ausgehen), so wie die chromatische Abweichung der Randstrahlen (d. h. der von dem

äußersten Punkt **D** des Gesichtsfeldes gehenden Strahlen) hinlänglich gehoben sein.

Dioptrische Fernröhre.

Das Gallileische Fernrohr.

Das Ocular des Gallileischen Fernrohrs besteht aus einer einzigen Zerstreuungslinse, welche innerhalb der Brennweite des Objektivs steht, und welche die vom Objektiv zur Convergenz gebrachten Strahlen zum Parallelismus lenkt. In Fig. 102 stellt **A** das Objektiv, **B** das Ocular, und **DE** ein Objekt vor. Wäre das Ocular nicht vorhanden, so würden die von **E** kommenden Strahlen sich in **e**, die von **D** kommenden in **d** vereinigen und ein verkehrtes Bild abgeben. Das Ocular hebt aber die Convergenz auf, und stellt die von jedem Punkt des Objekts ausgehenden Strahlen einander parallel, so daß die von **E** ausgesendeten nach ϵ , die von **D** ausgesendeten nach δ hingelenkt werden, und mithin der Punkt **D** in der Richtung δm (also unten), der Punkt **E** in der Richtung ϵn (also oben) gesehen wird, und demzufolge das Objekt aufrecht erscheint. Objektiv und Ocular werden in der erforderlichen Entfernung von einander in die Enden einer Röhre eingesetzt, welche innen geschwärzt ist, um störenden Reflexionen an den Wänden vorzubeugen. Da **CN** die Brennweite des Objektivs und **PN** die Brennweite des Oculars ist, so ist die Länge **CP** des Fernrohrs der Differenz beider Brennweiten gleich. Da Haupt- und Randstrahl sich innerhalb des Fernrohrs in **o** schneiden, so müßte man, um das ganze Gesichtsfeld übersehen zu können, das Auge in **o** halten. Da dies unmöglich ist, so muß dasselbe dem Ocular so nahe als möglich gehalten werden. Das Gesichtsfeld dieser Fernröhre ist daher immer nur sehr beschränkt, und zwar um so beschränkter, je stärker die Vergrößerung ist.

Die sphärische und chromatische Abweichung beläßt sich dieselbe nie ganz fortbringen. Bei ein-Objektiv nimmt die Kugelabweichung mit der 4ten, die Farbenabweichung mit dem 3ten Potenzen der Brennweite des Objectives ab. Bei mehreren Vergrößerungen wird daher eine unbequeme Länge des Fernrohrs erfordert. Jedoch sind die vom Object herrührenden Abweichungen sehr gering gegen die vom Ocular herrührenden, so daß bei achromatischen und applanatischen Doppelobjectiven die Abweichungen fast ganz ohne sind, und daher die zu einer bestimmten Vergrößerung gehörige Fernrohrlänge bedeutend geringer wird. Doppelobjective haben überdies den Vortheil eines besseren Gesichtsfeldes. Gute Doppelobjective lassen die Brennweite für das Ocular, also $\frac{1}{2}m$ Zoll für, das zu (unter m die Vergrößerungszahl verstanden).

Theaterperspective sind kleine Gallileische Fernrohre von großem Gesichtsfelde und geringer Vergrößerung.

Setzt man zwischen Objectiv und Ocular noch eine concave Linse, so läßt sich selbst bei einfachem Objectiv die Kugelabweichung vernichten. Die Farbenabweichung der Axe läßt sich jedoch durch eine solche nicht heben. Es wird dieselbe aber am kleinsten, wenn eine hinzutretende Linse um den $\frac{1}{2}(m+1)$ ten Theil der Brennweite des Objectivs von dem Brennpunkt des letzteren entfernt stellt. Die eingeschaltete Ocularlinse nennt man Collectiv des Fernrohrs.

Wie oben gesagt, daß die Strahlen das Ocular verlassen müßten. Dies ist nicht streng richtig; sie gehen vielmehr so divergiren, als kämen sie von einer der Sehweite befindlichen Gegenstände. Nun wird die scheinbare GröÙe vermehrt, wenn man das Ocular dem Object nähert; es muß daher das erstere in einer besonderen Entfernung enthalten sein, welche sich in der Länge des Objectivs ändern läßt, damit das Fernrohr

sowohl für Kurzsichtige (welche die Ocularröhre weiter hinschieben müssen), als für Weitsichtige brauchbar sei. Da ferner für nähere Objekte das Bild *de* vom Objektiv weiter entfernt liegt, als für entferntere, so muß man auch bei Betrachtung naher Gegenstände die Ocularröhre weiter herausziehen. Ja, da die Brennweite der rothen Strahlen größer als die der violetten ist, so muß man das Rohr um etwas verlängern, wenn man rothe Gegenstände mit der vollkommensten Deutlichkeit sehen will.

Astronomische Fernröhre.

Die astronomischen Fernröhre zeigen das Objekt in verkehrter Lage, und haben zum Ocular entweder eine einfache convexe Linse, oder eine Verbindung von zwei convexen Linsen. Im ersten Falle sind Ocular und Objektiv um die Summe ihrer Brennweiten von einander entfernt, und das wahre verkehrte Bild steht in ihrem gemeinschaftlichen Brennpunkt.

Ist in Fig. 103 *A* das Objektiv, *B* das Ocular, ferner *DE* ein unendlich weit entferntes Objekt, und $CN = f_1$ die Brennweite des Objektivs, so kommt das Bild von *M* in *N* zu liegen, das Bild von *E* in dem Hauptstrahl *ECe* etwa senkrecht unter *N*, und das Bild von *D* im Hauptstrahl *DCd* etwa senkrecht über *N*, so daß *de* der Ort des verkehrten Bildes von *DE* ist. Von den Punkten des Bildes fallen die Strahlen divergirend auf das Ocular, und da z. B. der von *e* nach *P* gehende Strahl ungebrochen durch dasselbe geht, und alle von *e* aus auf *B* fallende Strahlen parallel austreten müssen, so wird auch der äußerste von ihnen, *eg*, so gebrochen, daß seine Richtung *gO* parallel *eP* wird. *O* wird sonach der Augenspunkt, und $gOP = ePN$ die Größe des halben Objekts, also

$$\frac{\operatorname{tg} ePN}{\operatorname{tg} MCD} = \frac{f_1}{f_2} = m$$

die Vergrößerungszahl (wo f_2 die Brennweite *NP* des Oculars bedeutet).

Das halbe Gesichtsfeld ist $\frac{a}{m+1}$, wenn af_2 der Ocular-Oeffnungshalbmesser wegen des Gesichtsfeldes ist, also Maximum (wenn $a = \frac{1}{4}$ ist) $\frac{859}{m+1}$ Minuten, und die Entfernung des Auges (des Durchschnittspunktes des Hauptahls mit der Axe) $PO = \frac{m+1}{m} f_2$.

Von den Abweichungen gilt auch hier, was oben von den Gallileischen Fernröhren mit einfachem Ocular gesagt wurde. Keine der beiden Abweichungen läßt sich bei einem Objectiv fortbringen, sie stehen in demselben Verhältniß zur Oeffnung des letzteren, und durch ein Doppelobjectiv werden dieselben beträchtlich vermindert. Die Länge des Fernrohrs wird durch ein solches Objectiv gleichzeitig kürzer und das Gesichtsfeld größer.

Durch Hinzufügung einer zweiten Ocularlinse (eines Collectivs) läßt sich das Gesichtsfeld beträchtlich vergrößern. Dieses Collectiv darf aber nicht in dem gemeinsamen Brennpunkt (N) stehen, weil alsdann jede Unreinigkeit desselben, so wie die Streifen und Wellen im Glase sichtbar werden, und der Deutlichkeit schaden. Am vortheilhaftesten ist es, diese mittlere Linse so zu stellen, daß das Bild in die Nähe der Mitte zwischen beiden Ocularlinsen fällt. Ferner ist die Stellung des Collectivs zwischen dem Bilde und dem letzten Ocular mit der Vernichtung der Randfarben unvereinbar; jedoch ist gerade diese Stellung nothwendig, wenn das Instrument zu Messungen gebraucht und zu diesem Zwecke mit einem Mikrometer versehen werden soll. Uebrigens sind bei einem Doppelobjectiv die Abweichungen in der Axe so gering, daß sie nicht die Deutlichkeit nicht stören.

Von der Verlängerung und Verkürzung des Fernrohrs durch eine verschiebbare Ocularröhre gilt dasselbe, was oben beim Gallileischen Fernrohr gesagt wurde.

Terrestrische Fernröhre.

Diese Fernröhre, welche man gern zu terrestrischen Beobachtungen gebraucht, weil sie die Gegenstände aufrecht zeigen, sind zu diesem Zwecke so construirt, daß zwischen dem Objectiv und der letzten Ocularlinse zwei wahre Bilder entstehen. Die mindeste Zahl der Ocularlinsen, welche hierzu erfordert wird, wenn das Bild nicht zu undeutlich werden soll, ist drei.

Eine der gewöhnlichsten Einrichtungen ist die in Figur 104 dargestellte, bei welcher das eine Bild im gemeinschaftlichen Brennpunkt des Objectivs und der ersten Ocularlinse, das zweite Bild im gemeinschaftlichen Brennpunkt der beiden letzten Linsen fällt, so daß die Strahlen an der ersten und letzten Ocularlinse unter sich parallel hervortreten. Aus der Zeichnung wird ersichtlich, wie durch die beiden mittleren Linsen die Umkehrung des Bildes vor sich geht.

Giebt man den beiden letzten Linsen gleiche Brennweiten, so sieht man die Gegenstände wie durch ein astronomisches Fernrohr, welches nur aus den Linsen *A* und *B* besteht; giebt man den Linsen *B* und *C* gleiche Brennweiten, so verhält sich das Rohr wie ein astronomisches, welches aus den Linsen *A* und *D* besteht, nur daß die Gegenstände aufrecht erscheinen.

Die alte Einrichtung, nach welcher die Linsen *B*, *C*, *D* gleiche Brennweiten und gleiche Entfernungen von einander erhalten, hat den Nachtheil eines kleineren Gesichtsfeldes und der Unmöglichkeit, die Randfarben gänzlich fortzuschaffen. Um die Abweichungen möglichst klein zu machen, muß man der Linse *C* eine größere Brennweite, als der Linse *B* geben.

Auch hier läßt sich das Gesichtsfeld bedeutend vergrößern, wenn man noch eine Linse hinzufügt. Die beiden Bilder können dabei entweder zwischen die erste und zweite und zwischen die dritte und vierte Linse, oder zwischen die erste und zweite und zwischen die vierte und

nfte, oder zwischen die zweite und dritte, und zwischen die dritte und vierte, oder endlich zwischen die zweite und fünfte, und zwischen die vierte und fünfte fallen (das Objectiv als erste Linse gerechnet).

Im dritten Falle hat die dritte Linse nächst dem Objectiv den größten Einfluss auf die Größe der Abweichung, bei einfachem Objectiv müßte daher das Fernrohr eine bedeutende Länge erhalten.

In den Fraunhofer'schen Fernröhren, bei denen die Linse zwischen die erste und zweite, und zwischen die dritte und fünfte Linse fallen, ist, wenn f_2, f_3, f_4, f_5 die Brennweiten der Oculare sind, in der Regel $f_2 = 0,82f_3$, $0,71f_4 = 1,28f_5$, und wenn $\gamma_1, \gamma_2, \gamma_3$ die Entfernungen der Oculare sind, $\gamma_1 = 0,66\gamma_2 = 1,26\gamma_3$.

Die Ocularröhre der astronomischen und terrestrischen Fernröhre pflegt man mit einem Deckel zu versehen, und diesem in seiner Mitte eine runde Oeffnung zu geben, welche halb so weit von der letzten Linse entfernt ist, als die Entfernung des Auges betragen muß, wenn das ganze Gesichtsfeld übersehen werden soll.

Ueberdies schaltet man zwischen den Linsen da, wo sich die wahren Bilder befinden, sogenannte Blendungen oder Diaphragmen ein, d. h. Scheidewände mit kreisförmigen Oeffnungen, welche dazu dienen, das von den Linsen und von den Wänden der Röhre reflektirte Licht möglichst abzuhalten. Diese Oeffnungen dürfen nicht kleiner als die respectiven Bilder sein, wenn nicht das Gesichtsfeld beschränken sollen.

Spiegelteleskope.

Gregory's Fernrohr.

Ein Durchschnitt des Gregory'schen Fernrohrs ist in Fig. 105 abgebildet. Das Objectiv AB ist ein Hohlspiegel, welcher in der Mitte (bei C) eine kreisförmige Oeffnung

hat. Das verkehrte Bild im Brennpunkte desselben, ab , spiegelt sich in einem kleineren Hohlspiegel ED ab, und würde ein aufrechtes Bild in $\alpha\beta$ bilden, wenn die Linse C nicht vorhanden wäre. Diese aber versetzt das Bild nach a_1b_1 , wo der Brennpunkt des letzten Oculars F liegt.

Ist Ss ein der Axe paralleler (von der Mitte des Objekts kommender) und auf den Rand des Objektivs fallender Strahl, so wird derselbe etwa nach D und von dort aus nach α reflektirt, so daß in α (dem Durchschnittspunkt mit der Axe OX) das Bild des Spiegels ED ohne die Linse C zu liegen kommen würde. Durch die Brechung in C wird die Convergenz vermehrt, und der Strahl bei a_1 durch die Axe gelenkt, um nachher, durch F gebrochen, eine mit OX parallele Lage zu erhalten. Ist ferner $S'C$ die Richtung, welche ein vom Rande des Objekts ausgehender Strahl hat, und zwar derjenige, welcher nach C , der Mitte des Spiegels AB gerichtet ist, so würde derselbe, wenn sich in C noch ein Spiegelelement befände, etwa nach d , und von dort aus nach β reflektirt werden. Statt aber nach β zu gelangen, wird er durch die Linse C nach b_1 gebrochen, und gelangt nach der Brechung in F nach O , dem Orte des Auges. Nun wird zwar im Punkte C kein Strahl reflektirt, allein die mit $S'C$ parallelen auf die vorhandenen Theile des Spiegels fallenden Strahlen nehmen denselben Gang, und gehen um so genauer durch die Punkte b und b_1 , je kleiner die sphärischen und chromatischen Abweichungen sind. Die Oeffnung des Spiegels ED nimmt man eben so groß oder etwas größer als die Oeffnung bei C , damit noch eine hinreichende Menge Strahlen vom Rande des Objekts in die Ocularröhre dringen können.

Ist das Objekt nicht sehr weit vom Fernrohr entfernt, so fällt das erste Bild jenseits des Brennpunktes α , und man muß daher den Spiegel ED mittelst einer Stellschraube (h) weiter von AB entfernt rücken, um das zweite Bild in den Brennpunkt α_1 des letzten Oculars zu bringen.

Cassegrain's Fernrohr.

Das Cassegrain'sche Fernrohr (Fig. 106) unterscheidet sich von dem eben betrachteten nur dadurch, daß der kleine Spiegel convex ist. Das Bild des Objectivs, welches hinter den zweiten Spiegel bei ab fallen sollte, wird durch einen Convexspiegel DE gehindert sich zu bilden, und die zweite Reflexion giebt einem verkehrten Bilde bei $a_1 b_1$ sein Entstehen. Das Teleskop verhält sich daher wie ein astronomisches Fernrohr.

Die Länge des Rohrs wird bei sonst gleichen Verhältnissen um mehr als die doppelte Brennweite des kleinen Spiegels kürzer, als das vorhergehende, erhält dagegen ein etwas beschränkteres Gesichtsfeld.

Newton'sches Fernrohr.

Noch einfacher ist das in Fig. 107 dargestellte Newton'sche Fernrohr. Der zweite Spiegel ist ein ovaler Planspiegel, der 45° gegen die Axe des Rohrs geneigt ist, so daß das Bild, statt in ab zu entstehen, sich in der Ocularröhre CD bei $a_1 b_1$ bildet, wo es durch eine Convexlinse betrachtet wird. Der Fuß des Planspiegels ist mit der Ocularröhre zugleich verschiebbar, um das Instrument auch für nahe Objecte zu gebrauchen.

Herschel's Fernrohr.

Dieses Instrument besteht nur aus dem Hohlspiegel AB und einer Convexlinse, durch welche man das Object ab betrachtet. Damit der Körper des Beobachters nicht zu sehr den in das Rohr tretenden Strahlen den Eingang sperrt, ist der Spiegel etwas schief gegen die Axe des Rohrs, so daß das Bild mehr nach der Seite hinfällt. Diese Einrichtung ist natürlich nur auf große Spiegel berechnet. Dieser Art ist das bekannte 40füßige von W. Herschel gefertigte Riesenteleskop, dessen Spiegel 48 Zoll Oeffnung und 40 Fuß Brennweite hat, und welches mit dem stärksten Ocular eine 6450malige Vergrößerung zulieft.

Winkelmess-Instrumente.

Was die Fernröhre so wichtig macht, ist ihre Benutzung zur Winkelmessung. Der erste Vortheil, den sie gewähren, ist die genaue Erkennung derjenigen Punkte, deren Winkelabstand gemessen werden soll, der zweite, die scharfe Bestimmung der vom Auge nach denselben gehenden Richtungslinien.

Die Messungsmethode und die hiervon abhängige Einrichtung der Messinstrumente sind verschieden, je nachdem die betrachteten Punkte im Gesichtsfelde des Fernrohrs zugleich erscheinen (die zu messenden Winkel also sehr klein sind) oder nicht.

Für den ersten Fall reicht es hin, den zu beobachtenden Punkt in die Axe des Rohrs zu bringen, und die Richtung dieser Axe mit möglichster Schärfe auf einem getheilten Kreise zu bestimmen. Den ersten Zweck erreicht man, wenn man an dem Orte des letzten wahren Bildes im Fernrohr zwei sich senkrecht kreuzende Spinnenfäden, Mikrometer genannt, anbringt, deren Durchschnittspunkt in der Axe des Rohrs liegt, und welche, als im Brennpunkt des Oculars befindlich, als ein scharf begrenztes dunkles Kreuz erscheinen. Bei Beobachtungen von Sternen in der Nacht, wo die Fäden sich nicht vor dem dunklen Himmelsgrund auszeichnen, erleuchtet man dieselben durch eine Lampe, deren Licht man durch eine im Fernrohr seitlich angebrachte Oeffnung leitet, von wo aus durch einen Planspiegel die Strahlen auf das Fadenkreuz hin reflektirt werden. Richtet man nun das Rohr so, daß der betrachtete Punkt im Durchschnittspunkt der Kreuzfäden zu liegen kommt, so ist die Fernrohraxe ihrer Lage nach die zu bestimmende Richtungslinie.

Zur Fixirung der Richtungslinien dienen zwei concentrische, in der Regel aus Messing bestehende Kreise, von denen der kleinere, Alhidade genannt, während der Messung eine feste Lage hat, der grössere dagegen, dessen innerer Rand den äusseren Rand des kleineren nur eben berührt,

hrt, um den letzteren drehbar ist. Das Fernrohr ist an der senkrecht gegen die Kreis-Ebenen gerichteten, in den gemeinsamen Mittelpunkt befindlichen und mit dem inneren Kreise fest verbundenen Axe befestigt, in der Art, daß die Axe des Fernrohrs bei der Drehung desselben den Kreis-Ebenen parallel bleibt, und ihr Drehpunkt senkrecht über dem Mittelpunkt der letzteren liegt. Der äußere Kreis ist an seinem mit Silber belegten Limbus in Grade und Theile getheilt, und an der Albidade sind ein oder mehrere Paare gegenüberstehender Nonien angebracht, so daß, wenn man das Fernrohr dreht, der äußere Kreis sich um den inneren verschiebt, und die Größe der Verschiebung am Limbus mittelst der Nonien sich ablesen läßt. Da der Drehungswinkel so viel Mal abgelesen werden kann, als Nonien vorhanden sind, und zwar an verschiedenen Theilen des Limbus, so giebt das arithmetische Mittel der Ablesungen einen von den Theilungsfehlern des Instruments unabhängigeren Werth.

Statt mit dem Nonienkreise kann man auch das Fernrohr mit dem Limbus in Verbindung setzen, so daß bei der Messung der letzte sich gegen den ersten verschiebt. Auch können die Nonien, statt auf einem Kreise gezeichnet zu sein, besondere kleine Bogenstücke bildend an Armen befestigt sein.

Die übrige Einrichtung des Meßinstruments richtet sich nach dem besonderen Zweck desselben. Ist das Instrument aufgestellt, daß die Kreis-Ebenen in der Ebene des Meridians liegen, so heißt dasselbe Meridiankreis oder Mittagskreis. Es dient dazu, die Höhe der Gestirne in ihrem Durchgange durch den Meridian und demnächst die Deklination zu messen, so wie aus der Zeit ihres Durchgangs ihre Rectascension zu bestimmen. Hat das Instrument bloß den letzten Zweck, so ist die Kreistheilung entflüssig, und man nennt es alsdann Passage-Instrument oder Mittagsfernrohr.

Da die Sterne in horizontaler Richtung durch das Gesichtsfeld gehen, so giebt man dem einen der Mikrometer

fäden eine horizontale Stellung, weil man alsdann schon das Fernrohr vor dem Durchgange durch den Meridian einstellen und daher um so sicherer den Moment des Durchgangs beobachten kann.

Sind die Dimensionen des Instruments nur klein, und ist es so eingerichtet, daß es zur Messung von Azimutwinkeln zwischen irdischen Gegenständen geschickt ist, so nennt man es Theodolith. Der getheilte Kreis muß hierzu eine horizontale Stellung haben, in welche Lage er mittelst Stellschrauben an den Füßen eines Stativs mit Hilfe einer Libelle gebracht wird.

Befestigt man die vorher unbeweglich angenommene Axe des Alhidadenkreises an einer vertikalen Säule so, daß dieser Kreis mit seinem Fernrohr in einer vertikalen Ebene liegt, und kann man diese Säule um ihre eigene Axe drehen, so lassen sich mit den vorgenannten Instrumenten Höhenwinkel messen, und zwar wegen der Drehbarkeit der Säule in jedem Azimuth. Ist ferner die Säule selbst wieder die Axe eines unbeweglichen horizontalen Alhidadenkreises, und bewegt sie bei ihrer Drehung einen mit diesem concentrischen Limbus, so läßt sich zugleich das Azimuth, in welchem die beobachteten Punkte liegen, an demselben ablesen.

Ist der Limbus, dessen Axe die Säule ist, nicht horizontal, sondern der Ebene des Aequators, also die Säule der Weltaxe parallel, so nennt man das Instrument Aequatoreal. Richtet man das Fernrohr auf einen Stern, so giebt der mit ihm unmittelbar verbundene Kreis dessen Deklination, der im Aequator stehende Kreis dessen Rectension an. Den einen der Mikrometerfäden pflegt man dem Aequator, also auch der Bahn der Gestirne, parallel zu nehmen.

Hievon ganz abweichend ist die Einrichtung des Spiegelsextanten, welcher theils zur Messung der Winkel-
distanz zweier beliebig liegenden Punkte, theils zur Messung der Höhe eines Punktes über dem Horizonte dient. Dasselbe besteht aus einem Sextanten *abc* (Fig. 108), des-

Limbus bc in 120 Theile getheilt ist, und um dessen Centrum a sich eine geradlinige Alhidade af bewegt. Am Ende derselben befindet sich auf einer runden Scheibe der vertikale belegte Spiegel m , dessen Ebene mit af parallel und auf dem Arm ac , oder hinter demselben ist ein weiterer kleinerer vertikaler Spiegel n angebracht, welcher zur unteren Hälfte belegt ist, und dessen Ebene parallel mit ab ist. Endlich befindet sich auf dem Arme ab ein Fernrohr, welches auf den Spiegel n gerichtet ist.

Soll nun z. B. die Winkeldistanz der Punkte A und B gemessen werden, so giebt man dem Instrument eine solche Stellung, daß man den Punkt A durch den unteren Theil des Spiegels n in der Mitte des Fernrohrs erblickt, und dreht die Alhidade so weit, bis man unter A belegten Theile des Spiegels das Bild des Punktes B erblickt. Dies findet statt, sobald die von B auf m fallenden Strahlen so nach n reflektirt werden, daß die zweite Reflexion dieselben in die Richtung der Fernrohraxe lenkt. Ist dies nun bei einer Neigung mhn der Spiegel ein, und $\angle nmh = x$, $\angle enh = y$, also $\angle mnh = 180 - y$, so ist $\angle ahn = y - x$; ferner ist, wegen $\angle gmn = 2x$ und $\angle mng = 180 - 2y$, der Winkelabstand der Objekte A und B , d. h. der Winkel BgA gleich $2(y - x)$. Da ferner $\angle mhn = af$ ist, so ist baf der halben Objektsdistanz gleich, und jeder Theil des Limbus $\frac{1}{2}$ Grad beträgt, so giebt, wenn b der Nullpunkt der Theilung steht, die bei f stehende Alhidade die Zahl der Grade des zu messenden Winkels an. Auf den größeren Sextanten ist jeder Theil wiederum in 12 Theile getheilt, so daß sich die Winkel bis auf 10 Minuten auf dem Limbus unmittelbar ablesen lassen, während am Ende der Alhidade befindlicher Nonius, wenn auf demselben 59 Limbustheile in 60 Theile getheilt sind, eine Lesung bis auf 10 Sekunden gestattet.

Ein Vorzug dieses Instruments ist, daß sich die Coincidenz der Bilder (A und B) und somit die Messung ohne Stativ bewerkstelligen läßt, so daß es, in freier Hand gehalten, selbst auf Schiffen, wo wegen der Schwankungen

alle übrigen Instrumente unanwendbar sind, benutzt werden kann. Dies war auch der Zweck, zu welchem es von Newton erfunden wurde. Es dient hauptsächlich dazu, auf dem Meere die Höhe der Gestirne zu messen, wobei man das Bild der letzteren in dem Spiegel n mit dem durch das Meer begrenzten Horizont zur Berührung bringt. Auf dem Lande läßt sich die Höhe eines Gestirns mittelst dieses Instruments bestimmen, indem man den Winkel zwischen demselben und seinem in der horizontalen Fläche einer ruhigen Flüssigkeit abgespiegelten Bilde (d. i. das Doppelte der Höhe) mißt. Die Fläche dieser in einem Kasten befindlichen Flüssigkeit nennt man künstliches Horizont.

Was die Messung der Distanz sehr naher Objekte betrifft, welche gleichzeitig im Fernrohr gesehen werden, so reicht dazu meist eine veränderte Einrichtung des Mikrometers aus.

Kommt es bloß darauf an, die Lage eines Sterns an der bekannten Lage eines ihm sehr nahen andern hinsichtlich seines Azimuthes oder seiner geraden Aufsteigung zu bestimmen, so könnte man sich schon mit den gewöhnlichen Kreuzfäden begnügen. Aus dem Unterschiede der Durchgangszeiten beider Sterne durch den im Meridian stehenden Faden des Mittagskreises, oder durch den im Deklinationkreise stehenden Faden des Aequatoreals findet man die Differenz der Stundenwinkel. Beträgt jener Zeitunterschied δ Sekunden, so ist der Unterschied der Rectascensionen 15δ Raum-Sekunden. Zur Erzielung genauere Resultate bringt man zu beiden Seiten desjenigen Fadens, durch welchen der Durchgang beobachtet wird, noch mit ihm parallele Fäden an, und benutzt die an allen diesen Fäden beobachteten Unterschiede der Durchgangszeiten.

Will man zugleich die Deklinationsunterschiede messen, so bringt man noch einen Faden an, welcher sich dem Aequator parallel mittelst einer Schraube verschieben

ist. Dieser Faden befindet sich, wie die festen Fäden, einer mit einer kreisförmigen Oeffnung versehenen Metallplatte, welche sich in Leisten bewegt, die an der Platte der festen Fäden angebracht sind. Sind (Fig. 109) *ab* und *cd* die festen Fäden, *ef* der bewegliche, und befindet sich eine Stern in *o*, so dreht man die Schraube, bis der Faden *ef* durch den zweiten Stern *s* geht. Die Zahl der Schraubenumgänge, welche nöthig ist, um den beweglichen Faden von *cd* nach *ef* zu bringen, bestimmt den Deklinationsunterschied. Den Winkelwerth eines Schraubenumganges bestimmt man, indem man dies Verfahren mit zwei Sternen von bekannter Lage anstellt. Die Bruchtheile der Schraubengänge liest man auf einer Kreistheilung am Schraubenkopf ab, an welchen sich ein feststehender Zeiger ansetzt.

Will man auch die Rectascensions-Differenzen unabhängig von den Zeitbeobachtungen messen, wie es bei sehr großen Distanzen wünschenswerth ist, so macht man die Mikrometerscheibe in ihrer Ebene drehbar, so daß sich der Winkel *aos*, um den man dieselbe verdrehen muß, um den Faden *ab* zu bringen, an einem eingetheilten Kreise ablesen läßt, welcher mit dem Kreise des Mikrometers *acbd* concentrisch ist.

Zu eben diesem Zwecke dient das einer großen Schärfe fähige Heliometer.

Dieses Instrument, dessen jetzige Einrichtung von Dollond herrührt, und welche von Fraunhofer noch weiter vervollkommen ist, besteht aus einem Fernrohr, dessen Objektiv in zwei Hälften geschnitten ist, die sich längs ihrer Durchschnittslinie gegen einander verschieben lassen. Diese Hälften sind zu diesem Zwecke in Schiebern angebracht, welche durch Schrauben ihre Bewegung erhalten. Wenn die Centra der Objektivhälften nicht zusammen, so erhält jede derselben von dem im Fernrohr gesehenen Objekte ihr eigenes Bild, und der Abstand der Bilder wird durch die Zahl der Schraubenumdrehungen gemessen, durch welche die Hälften gegen einander verschoben wurden.

Durch eine Drehung der Objektivfassung wird diejenige Stellung hervorgebracht, in welcher die Verschiebungslinie mit der Richtung zusammenfällt, in welcher der Abstand der Objekte gemessen werden soll.

Ist das zu Messende z. B. der Durchmesser der Sonnenscheibe oder eine der Axen einer Planetenscheibe, schiebt man die eine Linsenhälfte so weit, bis das ein Bild mit seinem einen Rande den entgegengesetzten Rand des anderen Bildes berührt.

Die Messung läßt sich multipliciren, wenn man nach der eben erwähnten Operation die fortgeschobene Hälfte feststellt, und die andere vorher unbewegte so weit schiebt, bis sich die Ränder berühren, welche den vorher im Contact gewesenen entgegenstehen, darauf die bewegte Hälfte fixirt, und von neuem den ersten Schieber weiter bis zur neuen Berührung der Ränder fortbewegt. Die Totalverschiebung entspricht alsdann dem dreifachen Durchmesser der Scheibe. Durch eine Wiederholung dieses Verfahrens erhält man den fünffachen, siebenfachen etc. Durchmesser.

Da bei der Verschiebung des Objectivs auch eine veränderte Stellung des Oculars erfordert wird, so befindet sich auch dieses in einem Schieber, welcher durch eine Schraube in eine seitliche Bewegung versetzbar ist, während mittelst der Fassung dasselbe zugleich in seiner Ebene sich drehen läßt.

Der Werth einer Schraubendrehung läßt sich entweder durch Vergleichung einer bekannten Distanz mit der durch das Instrument für diese Distanz gefundenen Umdrehungszahl bestimmen, oder durch das Gauß'sche Verfahren. Dasselbe beruht darauf, daß die vom Brennpunkte eines Fernrohrs ausgehenden Strahlen das Objectiv unter sich parallel verlassen, und daher durch das Objectiv eines zweiten Fernrohrs in dem Brennpunkte dieses letzteren wieder vereinigen lassen. Man kann daher durch ein Fernrohr das Fadenkreuz eines anderen deutlich erkennen, sobald ihre Axen parallel gestellt sind, und die Kreuzfäden

allänglich erhellt sind. Hat man nun die Objectivhälften des Heliometers um eine bestimmte Zahl Schraubendrehungen verschoben, so erblickt man durch ein zweites Fernrohr, welches in seiner Axe vor demselben aufgestellt ist, ein doppeltes Bild des Fadenkreuzes, von welchen jedes einer der Objectivhälften angehört. Aus der Entfernung dieser beiden Bilder, welche mit dem Fernrohr gemessen wird, und aus der bekannten Umdrehungszahl der Schraube, läßt sich alsdann der Werth einer einzigen Umdrehung berechnen.

Die ganze Zahl der Schraubendrehungen wird durch Schiebern gemessen, die sich an den Schiebern befinden, mittelst eines feststehenden Index. Die Bruchtheile der Drehungen mißt man durch eine Theilung am Kopf der einen Mikrometerschraube, dessen Umfang in 100 Theile getheilt ist.

Zur Messung der Winkel, welche Krystallflächen miteinander bilden, dienen die Goniometer. Man mißt mit denselben den Winkel, um welchen man einen Krystall um die Kante des zu erforschenden Winkels drehen muß, damit die zweite Fläche desselben derjenigen Ebene parallel wird, in welcher sich anfänglich die erste befand. Der Drehungswinkel ist alsdann das Supplement des Neigungswinkels der Flächen. Behufs der Messung wird der Krystall in eine solche Lage gebracht, daß seine Kante senkrecht gegen einen getheilten Kreis gerichtet ist, auf welchem sich die Drehung des Krystalls um jene Kante ablesen läßt. Die Parallelität der Ebene der beiden Flächen in ihren successiven Lagen wird an der unveränderlichen Richtung reflectirter Strahlen erkannt. Sind nämlich bac und $b'ac'$ (Fig. 110) die successiven Lagen des Krystallwinkels (wo die Flächen ac und ac' identische sind), und ist die Richtung des Strahls Se nach der Reflexion in e , so sieht ein Auge in O das Bild von S in S_1 , die reflectirende Fläche mag ab oder ac' sein, und die Drehung b' ist das Supplement des zu messenden Winkels bac .

Das einfachste Goniometer ist das von Malus (oder

Charakter, bei welchem der Krystall auf einer Abblende des getheilten horizontal gestellten Kreises steht, und zwar so, daß die Kante gegen das Centrum des Kreises gerichtet ist. Ein in der Richtung or (also auch der Kreis-Ebene parallel) angebrachtes Fernrohr dient zur Beobachtung des Bildes der S_1 eines fernen Gegenstandes S , welches in beiden Stellungen des Krystalls in der Mitte des Gesichtsfeldes erscheinen muß. Der Drehungswinkel wird durch die Abblende angegeben.

Beim Wollaston'schen Goniometer (Fig. III) steht der getheilte Kreis vertikal, und läßt sich durch eine horizontale Welle drehen, welche der Länge nach durchdrungen ist, und eine zweite Welle umschließt, die sich mittels eines Knapfes drehen läßt, ohne den Kreis mitzubewegen. Am entgegengesetzten Ende der inneren Welle befindet sich ein Kegel, der sich bei der Drehung um seinen in der Richtung der Rotationen liegenden Durchmesser befindet. In der Richtung dieses Durchmessers trägt der Kegel einen Stift, an welchem der Krystall mit Wachs so befestigt wird, daß seine Kante in der Rotationsaxe liegt.

Zur Messung sind zwei entfernte, Horizontallinien liegende, senkrecht über einander befindliche Visiobjekte nötig (z. B. die Arme von Fensterkreuzen an einem gegenüberliegenden Hause, oder eine entfernte Horizontalität, und deren in einem Planspiegel abgeprägtes Bild).

Sind die Punkte S und S_1 (Fig. IIb) die Durchschnitte dieser Linien, so muß, während der Index auf 0 steht, mittelst der inneren Welle der Krystall so gewendet werden, daß ein bei e gehaltenes Auge das von der Fläche a reflectirte Bild von S mit der direct gesehenen Linie S_1 zusammenfallen sieht. Alsdann wird die äußere Welle, welche die innere Welle mit sich führt, gedreht, bis die Coincidenz auch auf der Fläche or' stattfindet. Der Index am Kreise zeigt sodann den Drehungswinkel. Daß die Kante des Krystalls der Drehungsaxe parallel ist, erkennt man daran, daß auf beiden Flächen die Coincidenz vollständig wird.

Bleibt aber das Auge nicht genau auf derselben Stelle bei beiden Beobachtungen, so tritt die Coincidenz bei verschiedenen Neigungen ein, ein Umstand, welcher die Messung so fehlerhafter machen kann, je näher die Visirlinien sind. Um diesem Fehler zu begegnen, muß man möglichst kleine Krystallflächen anwenden, und die Objekte möglichst fern wählen. Ein zweiter Fehler entspringt aus der nicht leicht zu erhaltenden genauen Coincidenz der Kante mit der Drehungsaxe, welche gleichfalls so erheblicher wirkt, je näher die Objekte sind. Der dritte Mangel trifft auch das Instrument von Malus.

Da diese Fehler oft weit größer sind, als die kleinste mit dem Limbus meßbare Winkel, so schlug Rudolph eine Einrichtung vor, die, wäre sie ausführbar, große Vorteile gewähren würde. Sie unterscheidet sich von der Malus'schen Instruments dadurch, daß das Objekt ein Fadenkreuz ist, welches im Brennpunkt einer Linse steht, durch die die Strahlen, parallel aus der letzteren tretend, auf eine Krystallfläche fallen. Das Bild des Fadenkreuzes muß durch Drehung der Alhidade, auf welcher der Krystall befestigt ist, zur Deckung mit dem Fadenkreuz des Fernrohrs gebracht werden, in welchem Fall die Axe des Fernrohrs mit der Linse (das sind die Richtungen der einfallenden und reflektirten Strahlen) gleiche Winkel mit der Krystallkante bilden. Hierbei würde keine vollkommene Coincidenz der Krystallkante mit der Drehungsaxe erfordert. Verhält

sich die Brennweite des Oculars zu der des Objectivs, so ist der kleinste mit dem Instrument meßbare Winkel zum Durchmesser der Fäden, wie er durch das Ocular erscheint, wird jeder Fehler der Krystallage erkannt, welcher ein Fehler in dem Drehungswinkel erzeugt, der die kleinste mit dem Instrument meßbare Größe übersteigt. Die Parallelnität der Kante des Krystalls mit der Axe des Kreises wird durch die Unmöglichkeit, die Fadenkreuze nach der Drehung zur völligen Deckung zu bringen, erkannt.

Endlich mag noch des Heliotrop's Erwähnung gehen, als eines Instruments zu größeren geodätischen

Messungen. Es dient dazu, ein Visirobjekt zu erzeugen, welches noch in sehr grossen Entfernungen sichtbar ist. Dies Visirobjekt ist das Reflexionsbild der Sonne in einem Planspiegel. Da aber dieses Bild nur in einer Richtung, der Richtung der reflektirten Sonnenstrahlen, sichtbar ist, so muß sich der Spiegel so wenden lassen, daß die Strahlen nach dem Orte hingeworfen werden, wo sich der Geometer befindet. Zu diesem Zweck kreuzt man zwei Planspiegel ab und cd (Fig. 112) senkrecht, und dreht dieselben so, daß man im Fernrohr AB , welches auf den visirenden Beobachter (der sich in der Richtung Bm befinden möge) gerichtet ist, zugleich im Spiegel cd in derselben Richtung das Sonnenbild erblickt. Der Spiegel ab wirft alsdann die Sonnenstrahlen dem Beobachtungsorte zu. Denn wird der Sonnenstrahl So von dem Spiegel cd nach B geworfen, so ist $Soa = aob = nob$, also auch $Soa = aom$, mithin ist, da cd das Einfallslot auf ab ist, auch om die Richtung des vom Spiegel ab reflektirten Strahls. Der Spiegel, welcher dem Fernrohr zugewendet ist, besteht aus zwei Theilen em und nf (Fig. 113), welche in einer Ebene liegen und von einem Rahmen ef umschlossen sind; der andere (schwarze) Spiegel hg befindet sich zwischen diesen beiden Theilen. Der Rahmen ef wird von einem anderen Rahmen $acdb$ getragen, und ist, während dieser feststeht, um ab als Axe drehbar. Der Arm cd des Rahmens $acdb$ ist an der Fassung des Fernrohr-Objektivs befestigt, und das Fernrohr selbst läßt sich in einem Lager um seine optische Axe drehen, so daß der Spiegel ef in jede beliebige Lage gegen die Sonnenstrahlen gebracht werden kann, während das Fernrohr auf den Beobachtungsort gerichtet ist.

Gauß, der Erfinder dieses Instruments, fand, daß das so erzeugte Licht in 40000 Meter Entfernung noch deutlich mit bloßem Auge erkennbar sei. Unter günstigen Umständen sah man sogar das vom Brocken aus reflektirte Licht auf dem 69194 Meter entfernten Hohenbagen mit bloßem Auge, und mit dem Fernrohr liefs sich das Licht

in Inselsberge noch auf dem Brocken, also in 105986 Me-
: Entfernung, sehen.

M i k r o s k o p e.

Nächst den Fernröhren behaupten die Mikroskope ih-
s Nutzens wegen den ersten Rang unter den optischen
instrumenten. Der Zweck derselben ist, Objekte oder
heile von Objekten deutlich erkennen zu machen, wel-
re, in die Entfernung des deutlichen Sehens gehalten, un-
r einem so kleinen Gesichtswinkel erscheinen, daß sie
it freiem Auge entweder gar nicht oder nur undeutlich
sehen werden können. Sie bestehen meist aus einem
ystem von Linsen, welche die von den einzelnen Punk-
n des Objekts ausgehenden Strahlen so lenken, daß sie
i ihrem Austritt wie von Punkten divergiren, die in der
ntfernung des deutlichen Sehens sich befinden. Vereini-
n sich die Strahlen innerhalb des Systems zu einem wah-
n Bilde, so heißen die Mikroskope zusammengesetzte;
dies nicht der Fall, so heißen sie einfache Mikros-
ope oder, wenn die Vergrößerung nur schwach ist,
oupen.

Einfache Mikroskope.

Die einfachen Mikroskope können wiederum aus einer
linse oder aus mehreren bestehen.

Bei einer einzigen Linse (die jedesmal convex sein
müß) ist die Vergrößerung des Gesichtswinkels nur relativ,
und die Verdeutlichung des Objekts wird durch die Nähe
des letzteren erzeugt. Ist z. B. (Fig. 100) *AB* die Linse,
7 deren Axe, *C* die Sehweite, und *ED* ein Objekt,
welches innerhalb der Brennweite, dem Brennpunkte je-
doch so nahe steht, daß die von *E* kommenden Strahlen
i ihrem Austritt so divergiren, als kämen sie von *e*; ist
erner *C* die Mitte der Linse, so gehen die Strahlen *EC*
und *DC* ungebrochen durch dieselbe, und da die übrigen
n *E* und *D* kommenden Strahlen wegen der Größe von

Ob EF parallel mit EP und DE sind, so sieht man den Punkt E in der Richtung Ce und den Punkt D in der Richtung ed , vorausgesetzt, dass sich das Auge in C befindet. Es erscheint daher das Objekt ED und dessen Bild ed unter demselben Winkel DCE . Dagegen ist der Gesichtswinkel des Bildes um so viel größer als der Gesichtswinkel des in die Sehweite gehaltenen Objekts, als EC größer als ec ist. Bezeichnet man die Objektweite CE durch δ , und die Sehweite eC durch l , so ist, wegen $DE:de = \delta:l$, die durch das Mikroskop hervorgebrachte Vergrößerung $\frac{l}{\delta}$. Man erhält die letztere daher, da δ die

Brennweite nahe gleich ist, wenn man die Sehweite durch die Brennweite dividirt, und sie wächst demnach umgekehrt wie die Focallänge. Nun kann man zwar, wenn C innerhalb der Linse liegt, nicht das Auge in diesen Punkt halten, die Differenz ist jedoch für ein nicht hinter die Linse gehaltenes Auge gering genug, um die Vergrößerung nicht merklich zu ändern.

Während bei den Fernröhren die Größe des Gesichtsfeldes durch das Doppelte des Winkels DCE (wo D der äußerste gesehene Punkt ist) gemessen wurde, wird dieselbe bei den Mikroskopen, da jener Winkel mit der Objektweite sich ändert, durch die Größe des auf einmal überschaubaren Objektes, d. h. durch $EC \cdot \tan DCE$ bestimmt.

Wegen der, zu starken Vergrößerungen nöthigen, Kürze der Brennweite, und der damit verbundenen Größe der Kugelabweichung, sind solche einfache Linsen nur für schwächere Vergrößerungen anwendbar.

Die planconvexe Form der Linse (die ebene Seite des Objekts zugekehrt) ist, wenn dieselbe aus gewöhnlichem Glase besteht, ziemlich nahe die Form der kleinsten Abweichung.

Die Größe, welche der Durchmesser des Abweichungskreises haben kann, um die Deutlichkeit noch nicht zu beeinträchtigen, ist 10 — 12 Sekunden.

Vertheilt man die Brechung auf zwei oder mehrere

linsen, so dürfen die Brennweiten bei derselben Vergrößerung bedeutender, die Krümmungen also geringer sein, so daß das Mikroskop eine größere Oeffnung verträgt und somit eine größere Helligkeit gewährt.

Sind z. B. *A* und *B* (Fig. 114) zwei Convexlinsen, und ist *BH* die Sehweite, so muß, wenn ein vor der Linse *A* befindlicher Gegenstand *E* durch *B* deutlich gesehen werden soll, ein in *b* einfallender Strahl nach *bc* (in die Verlängerung von *Hb*) hingebrochen werden. Ist ferner *a* ein Strahl, welcher durch die Brechungen in *A* und *B* den Weg *abc* nimmt, so liegt der Brennpunkt der Linse *B* recht bei *G*, in der Verlängerung von *ba*, und der Brennpunkt von *A* zwischen *H* und *E*, etwa in *F*. Die Brennweite *FA* und noch mehr die Brennweite *GB* sind daher größer, als die Objektsweite *EA*. Da nun die Brennweite der schärfsten Linse größer, als die Objektsweite, von deren Kürze die Vergrößerung abhängt, genommen werden kann, so werden auch die Krümmungen und mit ihnen die sphärische Abweichung geringer.

Haben die Linsen die günstigsten Krümmungen, so wirkt die Kugelabweichung am wenigsten störend, wenn die Brennweiten so genommen werden, daß $AF = AG = 2AE$ wird.

Bei drei Linsen (für welche die Objektsweite ein noch kleinerer Theil der Brennweite der ersten Linse wird), wenn sie gleichweit, und zwar um *hb* von einander entfernt sind (unter *b* die Objektsweite verstanden), erreicht man diesen Zweck, wenn man die Brennweiten der 1ten, 2ten, 3ten Linse beziehlich zu $3b$, $(3+2h)b$, $3(1+h)b$ annimmt.

Die Vergrößerung bei zwei Linsen ist

$$\frac{2l}{(2+h)b},$$

bei drei Linsen

$$\frac{l}{(1+h)b}.$$

Zusammengesetzte Mikroskope.

Bei diesen wird ein dioptrisches oder katoptrisches Bild des Objekts durch ein einfaches Mikroskop, das Ocular, betrachtet. Das Linsen- oder Spiegelsystem, welches das Bild erzeugt, heisst auch hier Objectiv.

Ist z. B. das Objectiv eine einzelne Convexlinse A (Fig. 115), so muss das Object E ausserhalb der Brennweite stehen, wenn hinter A (etwa in e) ein wahres Bild von E entstehen soll. Dies Bild wird um so grösser, je grösser AE im Vergleich mit AE ist. Man muss daher zu starken Vergrösserungen das Object E dem Brennpunkte von A möglichst nahe bringen. Doch wird diese Vergrösserung dadurch beschränkt, dass AE nicht zu gross werden darf, wenn nicht das Instrument eine unbequeme Lage erhalten soll. Man pflegt daher zwischen A und e noch eine Convex-Linse, ein sogenanntes Collectiv, anzubringen, welches die Convergenz der aus A tretenden Strahlen beschleunigt. Das Ocular B verhält sich zum Bilde e wie ein einfaches Mikroskop zum Object, so dass die Vergrösserung des Objectivs durch das Ocular noch vermehrt wird, und zwar um so bedeutender, je kleiner dessen Brennweite B_e ist. Das Collectiv macht überdies die Verzeichnung der Randfarben möglich.

Soll das Gesichtsfeld möglichst gross sein, und sollen die Randfarben verschwinden, so muss das Collectiv eine dreimal grössere Brennweite als das Ocular haben, und von demselben um $\frac{1}{2}$ seiner Brennweite entfernt stehen, so dass das Bild in der Mitte zwischen beiden liegt; und von dem Objectiv muss dasselbe, wenn b die Objektsweite, l die Sehweite und m die Vergrösserungszahl ist, um das

$\frac{1}{2} \left(\frac{mb}{l} - 1 \right)$ fache seiner Brennweite entfernt stehen. Die

Vergrösserung selber ist für diesen Fall $\frac{2l}{bf} \beta$, wo f die

Brennweite des Collectivs und β die hintere Vereinigungsweite des Objectivs bedeutet. Die Grösse des übersehbaren

en Theils des Objekts ist endlich im günstigsten Falle

$$\frac{bl}{mb+l}$$

Das Gesichtsfeld läßt sich noch vergrößern, wenn man an der Ocularlinse *B* eine zweite hinzufügt.

Ein Mangel der Mikroskope mit einfachem Objektiv ist, daß eine große Nähe des Objekts, wie sie zu starken Vergrößerungen nöthig ist, eine sehr kurze Brennweite und mithin sehr starke Krümmungen des Objektivs erfordert, und als man deswegen, wenn man einigermaßen deutliche Bilder haben will, die Oeffnung sehr klein nehmen und sich daher mit einer sehr geringen Helligkeit begnügen muß.

Diesen Uebelstand kann man zum Theil dadurch beseitigen, daß man sich eines aus mehreren Convexlinsen bestehenden Objektivs bedient. Man gewinnt nämlich dadurch den Vortheil, daß das Objekt innerhalb der Brennweite der Objektivlinsen stehen darf, und daß überdies die Herumlenkung der Strahlen zum wahren Bilde des Objekts nicht mehr durch eine einzige Linse, sondern durch mehrere bewerkstelligt wird, deren Krümmungen demnach bedeutend schwächer sein dürfen.

Sind z. B. *A*, *B*, *C* (Fig. 116) die Linsen des Objektivs; *F*₁, *F*₂, *F*₃ beziehlich ihre Brennpunkte, und *E* ein Punkt des Objektes, so braucht der Randstrahl *Ea* nach dem Austritt aus *A* noch nicht gegen den Axenstrahl zu convergiren; er erhält vielmehr eine Richtung *ab*, deren Verlängerung die Axe diesseit *E* in *E*₁, dem Punkte des virtuellen Bildes von *A*, schneidet. Der Punkt *E*₁ erhält sich gegen *B*, wie *E* gegen *A*, und es entsteht daher ein virtuelles Bild von *E*₁ in *E*₂, welcher Punkt in der Verlängerung des gebrochenen Strahls *bc* liegt. Endlich muß *E*₂ etwas weniges außerhalb des Brennpunktes *F*₃ der Linse *C* liegen, damit der gebrochene Strahl *ce* inlänglich weit hinter *C*, in dem wahren Bilde des Objektivs die Axe schneidet. Außerdem, daß *AF*₁ beträchtlich größer als *EA* sein kann, erreicht man den Vortheil, daß die Oeffnung der Linse *A* nur gering zu sein braucht,

weil wegen der Kleinheit von EA die Strahlen sehr dicht auf A fallen, und daß die Linse C , welche den breitesten Strahlenkegel empfängt, gerade diejenige Linse ist, welche die größte Brennweite hat. Man sieht ferner, daß bei derselben Öffnung As der Linse A die Strahlen der übrigen Linsen dem Centrum um so näher treffen, je näher die Linsen einander stehen und je geringer deren Distanz ist, und daß also ein Deutlichkeit durch Näherung der Linsen und durch Verminderung ihrer Dicke gewonnen wird.

Um endlich auch die Störung durch die Dispersion aufzuheben, nimmt man jetzt zu den besseren Mikroskopen statt der einfachen Linsen A, B, C achromatische Doppel-linsen; obgleich dies nur auf Kosten der Helligkeit möglich ist. Soll nämlich eine Convexlinse durch eine achromatische Doppellinse von gleicher Brennweite ersetzt werden, so muß die Brennweite des convexen Kronglaslins bedeutend geringer als die der einfachen Linse sein, während eine concave Flintglaslinse die Divergenz der Einfallstrahlen bedeutend vermehrt. Die vermehrte Krümmung erheischt aber eine größere Beschränkung der Öffnung.

Das Bild e wird unter übrigens gleichen Umständen, namentlich bei kleinen Brennweiten, um so freier von der sphärischen Abweichung, je freier die Bilder E_1 und E_2 davon sind.

In der Regel nimmt man die vorderen aus Flintglas bestehenden Linsen in jedem der Paare A, B, C planconvex, und kittet an dieselben die biconvexen Kronglaslinsen, so daß die sich berührenden Krümmungen gleich werden.

Die ebene Vorderseite ist nicht etwas durchaus Nöthiges, jedoch insofern praktisch, als eine achromatische Doppellinse (aus Flint- und Kronglas) für eine gewisse innerhalb der Brennweite liegende Objektsweite ein Minimum der Abweichung erreicht, so daß man eine solche Doppel-linse, sei es durch Aenderung der Objektsweite oder durch Aenderung der Brennweite (während die Dicke der Linsen dieselbe bleibt, wenn nur der Achromatismus nicht gestört wird) geschickt machen kann, eine Stelle im Objectivsystem

zunehmen. Die Vertauschung des Kronglases mit Bergkristall in der stärksten Doppellinse einiger Plöfsl'schen *) Mikroskope wirkt einerseits deshalb vortheilhaft, weil Bergkristall das Licht weniger zerstreut, also zur Compensation eine schwächere Flintglaslinse hinreicht, so daß zur Erlangung einer bestimmten Wirkung auch die Bergkristalllinse schwächer genommen werden kann; andernteils, weil jene Substanz stärker brechend ist, und daher die aus ihr gefertigten Linsen bei derselben Brennweite schwächere Krümmungen erhalten können. Beide Umstände wirken vereint zur Schwächung der sphärischen Abweichung.

Da bei gegebener Brennweite eines achromatischen Linsenpaares das Eben-Sein der Vorderfläche nur für eine bestimmte Objektsweite der vollkommensten Form entspricht, läßt sich bei einer gegebenen Länge des Mikroskopes, wenn schon zwei Paare ihrer Form und Stellung nach bestimmt sind, das dritte Paar, dessen Brennweite somit gleichfalls fast genau bestimmt ist **), um so seltener vorn eben nehmen, je kürzer die Brennweiten der einzelnen Paare sind ***), und je mehr das dritte Paar die Fehler der ersten Paare zu compensiren hat. Bei einer Berechnung des Objekts, bei welcher man mit dem ersten Paare anfängt, wird diese Abweichung von der gebräuchlichen Form das dritte Paar, bei der Anfertigung durch Versuche, bei welcher man mit dem dritten Paar anfängt, wird diese Abweichung das erste Paar treffen.

Da ferner der Aplanatismus eines Paares von seiner Stellung gegen das Objekt oder gegen das virtuelle Bild

*) Die von Plöfsl in Wien angefertigten Mikroskope sind diejenigen, welche durch ihre Vorzüglichkeit vor allen anderen bisher verfertigten einen Vorrang verdienen. Neuerdings ist es Pistor in Berlin gelungen, dieselben sehr getreu nachzubilden.

**) Die Brennweite ist deswegen noch nicht ganz vollkommen bestimmt, weil die Dicke, und die Distanz des dritten Paares von dem Nachpaare, und somit die Vereinigungsweiten sich noch etwas variiren lassen.

***) Bei kurzen Brennweiten werden nämlich die Krümmungsfehler aufreicher.

des vorangehenden Paares abhängt, so läßt sich oft, wenn die Paare nur nahe richtig construirt sind, durch kleine Aenderungen ihrer Distanzen die Deutlichkeit des Objectivbildes vergrößern.

Ist jedes Paar, wie oben angenommen wurde, für sich aplanatisch, so läßt sich auch in dem Mikroskop, wenn man sich mit schwächeren Vergrößerungen begnügt, das Paar *C* oder die Paare *B* und *C* für sich gebrauchen. Im ersten Falle muß sich das Object in E_2 , der vorderen Vereinigungsweite von *C*, im zweiten Fall in E_1 , der vorderen Vereinigungsweite von *B*, befinden. Dagegen können *A* und *B*, mit einander verbunden, nur ein undeutliches Bild geben.

Es wurde oben für den Fall eines Doppeloculars die erste Ocularlinse (das Collectiv) als zwischen dem Object und dem wahren Bilde befindlich angenommen. Die Anordnung kann aber auch so geschehen, daß das Bild außerhalb der Oculare fällt. Alsdann lassen sich jedoch, wie bei dem astronomischen Fernrohr in dem entsprechenden Fall, die Randfarben nicht völlig fortschaffen, wenn das Gesichtsfeld nicht so klein werden soll, daß das Instrument sehr an Brauchbarkeit verliert. Eine solche Ocularstellung ist indess nöthig, wenn an dem Orte des wahren Bildes ein Mikrometer angebracht werden soll. Fällt nämlich das Bild zwischen die Oculare, so bringt jede Verückung dieser Linsen, wie sie z. B. bei der Anpassung für verschieden weitsichtige Augen bei der Reinigung der Gläser etc. unvermeidlich ist, eine Störung hervor. Auch muß die Brennweite des letzten Oculars, weil das Objectivbild durch das Collectiv verkleinert wird, zur Hervorbringung derselben Vergrößerung erheblich verringert werden, was wiederum den Nachtheil hat, daß die Mikrometerfäden selbst zu dick erscheinen würden, um noch bei genauen Messungen eine hinlängliche Schärfe zu gestatten.

Was die äußere Einrichtung der neueren dioptrischen zusammengesetzten Mikroskope betrifft, so befinden sich die Oculare in einer eigenen, innen geschwärzten Röhre, dem

ocular-Einsatz, welcher sich in die gleichfalls innen gewärzte Hauptröhre einschrauben läßt. Die Doppellinsen des Objectivs sind einzeln gefasst, und lassen sich übereinander- und an das entgegengesetzte Ende der Hauptröhre schrauben. An dem Ort des wahren Bildes sind wie bei den Fernröhren Diaphragmen angebracht. Zur Erhaltung verschiedener Vergrößerungen dienen mehrere Ocular-Einsätze und Objective, welche demselben Hauptrohr angefaßt sind. Von den Ocular-Einsätzen enthält das eine eine Linse hinter dem Diaphragma, um zu Messungen gebraucht zu werden. Die Objectiv-Doppellinsen, deren in der Regel 6 sind, und welche nach der Grösse ihrer Brennweite so numerirt sind, daß die mit 1 bezeichnete die schwächste ist, lassen sich zum Theil einzeln, zum Theil zweien oder dreien combinirt gebrauchen. Sind dieselben so construirt, daß sie für gewisse Stellen in ihrer Anordnung aplanatisch sind, so lassen sich nach dem Obigen diejenigen Combinationen im Voraus bestimmen, welche die scharfsten Bilder erzeugen.

Da jeder Verbindung eines der Ocular-Einsätze mit einer der Objectiv-Vorrichtungen eine eigene Objectweite kommt, so hat man das Instrument so eingerichtet, daß die Röhre des Mikroskops einem feststehenden Tischchen, in welchen die Objecte zu liegen kommen; oder dieses Tischchen dem feststehenden Rohre beliebig genähert werden kann. Jene Bewegung geschieht entweder mittelst einer gezähnten Stange und eines Getriebes, oder mittelst einer mikrometerartigen Schraubenvorrichtung. Das Tischchen besteht bei den grösseren Instrumenten aus zwei übereinander befindlichen Platten, welche in der Mitte mit einer Oeffnung versehen sind, um das Licht von unten hindurch zu lassen. Die untere derselben ist fest, und die obere läßt sich nach zwei auf einander senkrechten Richtungen mittelst Schrauben verschieben, um dem auf sie geklammerten Objectenträger die Bewegungen geben zu können, welche nöthig sind, das Object in das Gesichtsfeld oder in die Axe des Rohrs zu bringen.

Ein sehr wichtiger Bestandteil des Instrumentes ist noch der Beleuchtungsapparat. Dieser ist verschieden zu beschreiben die Objekte durchsichtig oder undurchsichtig. Für den ersten Zweck ist unter dem Tischchen ein einer Gabel gehaltener Hohlspiegel angebracht, welcher so um eine in der Spiegel-Ebene befindlicher Kerze so stellt, daß er die vom freien Himmel oder von einer Lampe oder Kerze ausgesendeten Strahlen gegen das Objekt reflectirt. Bei der Betrachtung opaker Gegenstände kann dagegen das Licht durch eine Sammellinse von dem Objekt. Noch vorzüglicher ist die Anwendung eines dreiwertigen Prismas mit zwei convexen Flächen, wie von Selligue zuerst angegeben wurde. Durch das eine mit einer Sammellinse concentrirtes Licht wird hierher durch die erste convexe Fläche auf die ebene Seite des Prismas lenkt, dort total reflectirt, und von der zweiten convexen Fläche auf das Objekt hingebrochen.

Um dem Rohr jede beliebige Lage zu geben, nämlich um das Instrument bequem zum Zeichnen der mikroskopischen Objekte benutzen zu können, läßt sich entweder das Rohr mit dem Tischchen mittelst einer Nuss an Ende der Säule des Stativs in jede Neigung bringen, oder man giebt dem Rohr eine unter einem rechten Winkel geknickte Gestalt, so daß der Theil, welcher das Objekt enthält, vertikal, der obere Theil mit dem Ocular horizontal steht. Alsdann muß im Knie ein unter 45° gegen die Axe des Rohrs geneigter Spiegel, oder an dessen Stelle ein totalreflectirendes Prisma stehen, welches das vom Objektiv kommende Licht dem Oculare zuwirft.

Ein kleines Bild eines zusammengesetzten Mikroskops mit seinen Haupttheilen zeigt die Fig. 117.

Was endlich die Messung der mikroskopischen Objekte betrifft, so läßt sich hierzu bei wässrigen Vergrößerungen ein sogenanntes Glasmikrometer anwenden, d. h. eine Glastafel, in welche sehr enge, äquidistante, feine Parallellinien eingeritzt oder eingätzt sind. Dasselbe wird mit der gefurchten Seite dem Objectiv zugewendet, auf der

objektisch gelegt, und die Gröſſe der auf denselben gelegten Objekte aus der Zahl der bedeckten Felder bestimmt. Fraunhofer und Plöſſl verfertigten Mikrometer dieser Art, welche 2000 Linien auf einen Zoll enthielten.

Bei starken Vergrößerungen ist indess dies Verfahren unanwendbar, weil, wenn die Objekte richtig eingestellt sind, die Theilstriche zu entfernt liegen, um noch gesehen zu werden. Für diesen Fall legt man ein solches Glasmikrometer auf das Diaphragma vor dem Ocular, und zwar so, daß die gefurchte Seite dem Objektiv zugekehrt ist, und bestimmt, von wieviel Theilstrichen das Objekt bedeckt wird. Um aus dieser Zahl die Gröſſe des Objekts zu finden, muß der Werth eines einzelnen Intervalles bekannt sein. Hierzu legt man ein zweites Glasmikrometer auf das Objekt, und bestimmt das Verhältniß der Intervalle beider Mikrometer. Werden z. B. a Theilstriche des unteren von b Theilstrichen des oberen gedeckt, und sind sie um $\frac{1}{100}$ ''' von einander entfernt, so ist die Gröſſe des Objekts, welches von c Theilstrichen des oberen gedeckt wird, $\frac{ac}{100b}$ Linien.

Noch größerer Schärfe ist die Messung mit dem sogenannten Schraubenmikrometer fähig. Zu diesem Zweck findet sich im Diaphragma ein Fadenkreuz, und die obere Schieberplatte mit dem Objekt läßt sich mittelst einer Mikrometerschraube verschieben. Die ganze Zahl der Umgänge hat wie beim Heliometer eine Scale an den Schiebern an, und die Bruchtheile derselben ein Index an dem in 100 Theile getheilten Schraubenkopf. Mittelst eines Nonius lassen sich auch Tausendstel ablesen. Bei der Messung wird

der Tisch so gedreht, daß die Axe der Mikrometerschraube mit dem Kreuzfäden parallel ist, das Objekt dagegen mit einem Rande den senkrechten Faden berührt, und alsdann die Zahl der Schraubengänge bestimmt, welche nöthig sind, um den zweiten Rand mit diesem Faden in Berührung zu bringen. Den Werth eines Schraubenganges bestimmt man dadurch, daß man die Zahl der Umdrehungen mißt,

welche erforderlich ist, um einen bestimmten Raum auf einem als Objekt gebrachten Glasmikrometer zu durchleuchten.

Spiegelmikroskope.

Die Spiegelmikroskope unterscheiden sich von den betrachteten nur dadurch, daß das Objectiv ein Hohlspiegel ist. Sie haben den Vorrug großer Farbenreinheit, haben aber wegen des großen Lichtverlustes durch die Reflexion den vorigen Einriecht der Lichtstärke nach die Einrichtung der vollkommensten derselben, der Auzischen, ist folgende:

Das Objekt befindet sich auf einem Tischchen *a* (Fig. 118) unter einer Oeffnung des Rohres *d*, und die von demselben ausgehenden Strahlen werden von einem, gegen die Axe geneigten Planspiegel *b* auf das Objectiv *c* geworfen, welches aus einem hohlen elliptisch gekrümmten Metallspiegel besteht, so daß etwa bei *e* ein Bild des Objektes entsteht, welches durch das Ocular *d* betrachtet wird. Auch hierbei pflegt man mehrere verschieden vergrößerte Ocularansätze anzuwenden.

Sonnen- und Lampenmikroskop.

Das Sonnenmikroskop, welches zwar eine sehr bedeutende Vergrößerung gestattet, und dabei das Bild selbst größerer Gegenstände mit einem Mal überblicken läßt, ist wegen der damit verbundenen Unbeständigkeit in wissenschaftlichen Untersuchungen wenig geschickt.

Die Einrichtung ist im Wesentlichen folgende:

Von einem beweglichen Planspiegel *A* (Fig. 119) werden die direkten Sonnenstrahlen auf eine Sammellinse *B* geleitet, und durch das in deren Brennpunkt concentrirte Licht das Objekt *ab* sehr stark erleuchtet. Hinter dem letzteren wird eine Convex-Linse *C* von kurzer Brennweite so aufgestellt, daß *ab* etwas außerhalb ihrer Brennweite steht, damit sich auf der vorderen Seite ein vergröß-

rtes verkehrtes Bild von ab bildet, welches sich auf einer weissen Tafel D auffangen läßt, und um so grösser, er zugleich auch um so undeutlicher wird, je weiter D von C entfernt ist. Die Vergrößerung ist $\frac{Ca_1}{Ca}$.

Das Lampenmikroskop unterscheidet sich von dem Innenmikroskop hauptsächlich darin, daß die Erleuchtung von einer Lampe ausgeht. Zu diesem Zweck wird die Erleuchtungslampe L in den Brennpunkt der sehr convexen Linse B (Fig. 120) gestellt, damit die Strahlen parallel auf einen Hohlspiegel M geworfen, und von M gegen das Objekt ab reflektirt, dieses letztere stark erleuchten. Vom Objekt aus geht das Licht durch die stark gekrümmte Con-
vexlinse C und die beiden Convexlinsen E und F , welche letzteren die Convergenz der Strahlen zu verstärken dienen. Es wird so ein sehr vergrössertes verkehrte Bild erzeugt, welches jenseits F wiederum von einer entfernten Tafel D aufgefangen wird.

Dunkle und helle Kammer.

Die dunkle Kammer (*camera obscura*), von Baptista Porta erfunden, besteht aus einem Kasten, welcher auf einer Seite mit einer Convexlinse versehen ist, die wie das Objektiv eines Fernrohrs ein Bild entfernt vor dem Kasten befindlicher Gegenstände liefert. Dieses Bild wird auf der gegenüberstehenden Wand des Kastens aufgefangen, auf welcher es auch beobachtet wird. Vor der Linse kann zuweilen ein 45° gegen seine Axe geneigter Spiegel angebracht, also das Reflexionsbild der Gegenstände im Spiegel für das Objekt substituiert, um dem Bilde eine bequeme Lage zu geben. Es wird alsdann die Linse nach oben gerichtet, und das Bild liegt horizontal, so daß es, wenn es auf Papier aufgefangen wird, leicht auf demselben nachzeichnen läßt.

Die helle Kammer (*camera clara*) unterscheidet sich von der dunklen dadurch, daß das von der (hier stets) seitlich angebrachten Linse erzeugte Bild von einem im Kasten

befindlichen Spiegel (der 45° gegen die Axe der Linse geneigt ist) nach oben reflektirt wird, und dort, wo sich eine Oeffnung befindet, durch eine Convexlinse betrachtet wird.

Lichte Kammer.

Die lichte Kammer (*camera lucida*), von Wollaston erfunden, besteht dem Wesentlichen nach aus einem vierseitigen Prisma, dessen Durchschnitt die Form $abcd$ (Fig. 121) hat. Dasselbe ist etwa 1 Zoll lang, $\frac{1}{2}$ Zoll breit, bei a rechtwinklig, und übrigens so geschliffen, daß $ab = ac = ad$ und $bc = bd$ wird. Die horizontale Fläche ab ist mit einer geschwärzten Platte belegt, die an der Kante bei b einen kleinen Ausschnitt erhält. Fallen nun von einem Objekte m Strahlen auf cd , so werden dieselben nach c und von da in das bei b dicht am Ausschnitt befindliche Auge reflektirt. Beim Eintritt in das Auge divergiren die Strahlen so, als kämen sie von einem Punkte n , wo man sonach ein Bild von m sieht. Wenn die Pupille nicht ganz vom Prisma verdeckt ist, so sieht man zugleich direkt die bei n befindlichen Gegenstände, und es läßt sich, wenn dort auf einem Tische Papier liegt, das gespiegelte Bild n auf dem direkt gesehenen Papier nachzeichnen.

Brillen.

Die Brillen dienen bekanntlich dazu, Weitsichtigen nahe Gegenstände, Kurzsichtigen entferntere Gegenstände deutlich zu machen. Die hierzu nöthige Brennweite der Brillengläser hängt von der Weite ab, in welcher das Auge Gegenstände noch deutlich sieht. Ist z. B. l die normale Sehweite, und l_1 die der kurzsichtigen oder weitsichtigen Person, so wird die letztere von einem um l entfernten Gegenstand ein Bild in der Entfernung l_1 (mithin vollkommen deutlich) sehen, wenn sie durch eine Linse von solcher Brennweite sieht, daß l und l_1 die beiden Vereini-

gungsweiten sind. Ist die hierzu erforderliche Brennweite f , so ist

$$\frac{1}{f} = \frac{1}{l} - \frac{1}{l_1}, \quad \text{also } f = \frac{l l_1}{l_1 - l}.$$

Wenn nun $l_1 > l$, also das Auge weitsichtig ist, so wird f positiv, und mithin die Linse eine Sammellinse sein müssen; wenn dagegen $l_1 < l$, also das Auge kurzsichtig ist, so wird f negativ, mithin die Linse eine Zerstreuungslinse sein müssen. Aus jener Gleichung bestimmt sich sogleich f , wenn die Sehweite des kranken Auges durch Messung ermittelt ist, und für l der Werth der normalen Sehweite, etwa 8 Zoll, gesetzt wird. Bei der Größe des Werthes von f braucht man auf die sphärische Abweichung keine Rücksicht zu nehmen, man nimmt daher die Gläser gewöhnlich gleichseitig.

Photometer.

Das Verfahren, die Lichtintensität durch sogenannte Photometer zu messen, besteht in der Regel darin, die Stärke eines zur Vergleichung dienenden Lichtes so weit zu schwächen, bis sie der Stärke des zu messenden Lichtes gleich wird, oder auch wohl dieses Licht zu schwächen, bis es jenem an Helligkeit gleicht. Das Verhältniß der Intensität beider Lichter läßt sich alsdann aus dem Gesetz der Lichtschwächung berechnen. Die verschiedenen gebräuchlichen Photometer, welche auf dieses Verfahren gegründet sind, unterscheiden sich nur durch die Art und das Gesetz der Lichtschwächung.

Beim Rumford'schen, Ritschie'schen und Wollaston'schen Photometer wird die Schwächung durch Entfernung der Lichtquelle hervorgebracht, und beruht auf dem Gesetz, daß die Intensität den Quadraten der Entfernung umgekehrt proportional ist.

Das Rumford'sche Verfahren, dessen sich übrigens schon früher Lambert bediente, besteht darin, daß man in einem dunklen Zimmer einen feststehenden Stab gleich-

zeitig dem zu messenden und dem zur Vergleichung dienenden Lichte aussetzt, die beiden Schatten desselben auf einer vertikal stehenden weissen Tafel auffängt, und, während man dem einen Licht eine bestimmte Stellung giebt, das zweite in eine solche Entfernung von der Tafel bringt, daß der von ihm erleuchtete Schatten mit dem vom ersten Lichte erleuchteten gleich hell ist. Das Verhältniß der Entfernungen beider Lichter führt alsdann auf ihr Intensitätsverhältniß. Die Strahlen müssen senkrecht auf die Fläche fallen, weil die Erleuchtungsstärke mit der Neigung der Strahlen variiert (mit dem Cosinusquadrat des Einfallswinkels abnimmt).

Das Ritschie'sche Photometer besteht aus einem inwendig geschwärzten Kasten fg (Fig. 122), in welchem zwei ganz gleiche, aus demselben Stücke geschnittene Spiegel ab und ac unter 45° Neigung gegen die horizontale Seite bc angebracht sind. Auf der Oberseite befindet sich eine Oeffnung de , welche mit geöltem Papier oder durchscheinendem Zeuge überspannt ist, und welche bei a durch einen der Spiegelkante parallelen schmalen undurchsichtigen Streifen in zwei Felder getheilt ist. Stellt man nun das zu untersuchende Licht in einer bestimmten Entfernung so auf, daß es durch die Oeffnung f des Kastens Strahlen auf den Spiegel ab wirft, und von demselben reflektirt die Fläche ad erleuchtet, so läßt sich durch Versuche die Entfernung des zweiten (Vergleichungs-) Lichtes finden, von welcher aus dasselbe durch die Oeffnung g die Fläche ae eben so stark erhellt.

Der Zweck des Wollaston'schen Verfahrens war hauptsächlich das Licht der Sterne mit dem der Sonne zu vergleichen. In dieser Absicht verglich er zuerst das Sonnenlicht mit einer Kerzenflamme, und dieser letzteren bediente er sich zur Vergleichung mit dem Sternenlicht. Das erste Verhältniß bestimmte er dadurch, daß er das Sonnenlicht von einer kleinen Glaskugel reflektiren liefs, und diese so weit entfernte, bis das mit freiem Auge oder mit einem Fernrohr betrachtete Sonnenbildchen gleich hell erschien

mit dem von einer andern Glaskugel reflektirten Bilde der Kerzenflamme, welches er durch eine Linse von 2 Zoll Brennweite betrachtete. Ist der Halbmesser der ersten Kugel r , und ihre Entfernung vom Auge d , so läßt sich $\frac{d}{2r}$ als scheinbarer Durchmesser des Sonnenbildchens, also die Lichtmenge proportional $\left(\frac{\delta}{2r}\right)^2$ nehmen. Gleicht nun das Sonnenbild dem Bilde der in der Entfernung δ befindlichen Kerzenflamme, und der Stern dem Bilde der in dem Abstände δ_1 aufgestellten Flamme, so ist das Sternenlicht dem Quotienten $\left(\frac{d\delta}{2r\delta_1}\right)^2$ proportional. Nach seinen Versuchen ist z. B. das Licht des Sirius 20000 Millionen Mal schwächer als das der Sonne, vorausgesetzt, daß bei der Reflexion an der Kugel etwa die Hälfte des Lichtes verloren geht.

Lampadius verglich die Lichtstärke durch die Zahl dünner Hornscheibchen, welche zur Auslöschung des Lichteindrucks erforderlich ist. Doch giebt dies Verfahren nur das allgemeine Verhalten der Intensität, da die Menge des von den Scheiben durchgelassenen Lichtes nicht der Scheibenzahl umgekehrt proportional ist.

Herschel schwächte bei der Vergleichung des Lichtes der Sterne das des helleren Sterns durch Verkleinerung der Oeffnung des Teleskops, durch welches er nach demselben sah, während er durch ein zweites, ganz gleiche Helligkeit gewährendes Fernrohr den anderen Stern betrachtete.

Talbot brachte eine Schwächung durch Unterbrechung des Lichteindrucks in Anwendung. Das Gesetz derselben spricht sich in folgendem Versuche aus: Versetzt man eine weiße Scheibe, aus welcher ein Sektor herausgeschnitten ist, gegen eine schwarze Fläche in eine so schnelle rotirende Bewegung, daß sie gleichmäßig grau erscheint, so verhält sich die Helligkeit der grauen Farbe zu dem Weiß der Scheibe, wie die Winkelbreite des weißen Theils zum

Umfang der Scheibe. Betrachtet man durch den ausgeschnittenen Theil eine Lichtflamme, so verhält sich die Helligkeit derselben während der Rotation zu ihrer natürlichen Helle, wie die Breite des ausgeschnittenen Sektors zum Kreisumfang. Die Richtigkeit dieses Gesetzes der Lichtschwächung wurde durch Plateau's Versuche bestätigt (Pogg. Ann. XXXV, p. 457).

Zu den Messungen schwärzte Talbot auf einer weissen Scheibe einen von einer archimedischen Spirale *) abgegrenzten Raum (Fig. 123), so dass bei der Rotation die Helligkeit der Scheibe nach dem Rande hin der Entfernung von dem Mittelpunkt proportional zunimmt. Diejenige Entfernung, in welcher die Helligkeit der Scheibe der zu messenden Helligkeit eines Körpers gleich ist, verhält sich ab dann zum Radius, wie die Lichtstärke des Körpers zu der des Weiss auf der Scheibe. Statt dessen lässt sich auch der dunkle Raum ausschneiden und die Rotation vor einem zur Vergleichung dienenden Licht ausführen.

Ein anderes Verfahren Talbot's ist, zwei Scheiben, aus denen eine gleiche Zahl gleich grosser Sektoren herausgeschnitten sind, auf einander zu legen und sie concentrisch so lange zu verschieben, bis die Sektorbreite eine Grösse hat, welche bei der Rotation Licht von gleicher Helligkeit mit dem zu untersuchenden Körper giebt. Ferner empfiehlt derselbe als ein drittes Mittel, einen Spiegel so rotiren zu lassen, dass sich in demselben das Bild eines leuchtenden Objekts bei jedem Umlauf nur einmal dem Auge zeigt. Der dadurch entstehende leuchtende Kreis hat alsdann eine Helligkeit, welche sich zu der des Objekts verhält, wie die Winkelbreite des letzteren zum Umfang des Lichtkreises.

Arago's noch nicht hinlänglich bekanntes Verfahren beruht auf der Lichtschwächung eines polarisirten Licht-

*) Die Gleichung derselben ist $\omega = 2\pi\rho$, wo ρ den Radius Vektor, und ω den Polarwinkel bedeutet, wenn der Radius der Scheibe zur Einheit genommen wird.

ndels, welche dadurch hervorgerufen wird, daß die Neigung seiner Polarisations-Ebene gegen den Hauptschnitt eines doppelbrechenden Krystalls geändert wird.

Ein sehr empfindliches Photometer ist endlich das Lesche, mit welchem das Licht nach seiner erwärmenden Wirkung gemessen wird. Es ist dasselbe ein Differenzialthermometer, deren Kugeln Ritschie zur Vervollkommenung des Instruments durch kurze, sehr weite Cylinder von Zinnblech ersetzt hat, welche auf der einen Seite das Licht durch ein sehr dünnes, gleichförmiges, durchsichtiges Glas lassen. In der Mitte jedes Cylinders befindet sich eine Kreisscheibe von geschwärztem Papier, welche durch Lichtabsorption Wärme entwickelt und die Luft ausdehnt. Der eine Cylinder wird dem Vergleichungslichte, der andere dem Prüfenden ausgesetzt, und das eine Licht so lange verbleiben, bis die gefärbte Flüssigkeit in dem Thermometer den Stand hat, welchen sie vor der Anwesenheit der Lichter einnahm. Die Entfernung der Lichter bestimmt alsdann das Verhältniß der Lichtstärke.

Wie sich die im zweiten Abschnitt aufgestellten Gesetze benutzen lassen, das Intensitätsverhältniß der von verschiedenen krytallinischen Medien reflektirten und gebrochenen Strahlen durch Beobachtung mit großer Genauigkeit zu bestimmen, hat Neumann (Pogg. Ann. XL, p. 497) gegeben.

Polarisationsapparate.

Die Einrichtung des Biot'schen Polarisationsapparates ist schon Bd. I, p. 179 angegeben worden. Die Krystalle, deren Interferenzfiguren man im Spiegel *B* (Bd. I, Fig. 29) erzeugen will, werden am oberen Ende des Rohrs eingesetzt.

Zur Bestimmung des Polarisationsazimuthes (der Neigung der Polarisations-Ebene gegen die Einfallsebene) wird am Ringe *g* eine Kreistheilung angebracht.

Behufs weiterer Messungen ersetzte Biot den Spiegel durch eine mit einer kreisförmigen Oeffnung versehene

... der ...
...
...
...
...
...
...
...
...
...

Der Verfasser des vorliegenden Buches hat sich die Aufgabe gestellt, die Geschichte der Philosophie in der Zeit von der Renaissance bis zur Aufklärung darzustellen. Er hat sich dabei an die handschriftliche Vorlage gehalten, die ihm zur Verfügung stand. Die handschriftliche Vorlage ist in der Bibliothek der Universität zu Köln aufbewahrt. Die handschriftliche Vorlage ist in der Bibliothek der Universität zu Köln aufbewahrt. Die handschriftliche Vorlage ist in der Bibliothek der Universität zu Köln aufbewahrt.

Der 1. von 2 in Fig. 125) besteht aus 2 in einander verschobenen aufgesetzten Cylindern b und c , welche in dem Cylindern e und f , der zur parallelen Aufstellung, 7. 2. enthielten, von denen der bei b befindliche das einfallende Licht polarisirt, der bei c befindliche das einfallende Licht aufspaltet und dem Auge nach dem durch den nachstehenden Krystall wird vor der Oeffnung 1 einen drittem hellen Cylinders m , welcher sich in den Hauptcylinders b und c hineinschrauben lässt, befestigt. Die Bewegung des Krystalls in seiner Ebene wird durch die Haken p vermittelt, für welchen eine bogenförmige Spalte am Umfang des äußeren Cylinders ausgespart ist, und welche sich in m einschrauben lässt. Bei k befindet sich eine Linse, deren Brennpunkt bei i liegt, und welche zur Vergrößerung des Gesichtsfeldes dient. Das letztere wird durch die von den äußeren Strahlen des in i convergen-

den Lichtkegels begrenzt. Man gewinnt dabei überdies den Vortheil, die Strahlen auf die für die Beobachtung geeignetste Stelle des Krystalls leiten zu können.

Im Dove'schen Polarisationsapparat werden die beiden zur Polarisation und Analyse dienenden Nicols, sowie die im polarisirten Lichte zu untersuchenden Körper und die zur Leitung der Lichtstrahlen dienenden Linsen von kleinen Ständern getragen, welche sich auf eine dreikantige 2 Fufs lange Stange AB (Fig. 126) schieben und an derselben mittelst Klemmschrauben befestigen lassen. Die Stange ist auf einem Stativ durch ein Charnier b in einer Vertikal-Ebene beweglich, und seine Höhe läßt sich durch einen Auszug verändern, welcher durch die Klemmschraube a festgehalten wird. Von den Ständern, welche auf den fünf dreikantigen Hülsen s_1, s_2, s_3, s_4, s_5 angebracht sind, lassen sich die vier ersten zur Seite umlegen, im den Fall, daß man ihrer nicht bedarf.

Die Ständer n_1 und n_2 , welche auf s_2 und s_3 stehen, ruhen sich in einer getheilten Messingscheibe (deren Nullpunkt bei vertikaler Stellung im Horizontaldurchmesser liegt), und tragen in ihrem Centrum die Nicol'schen Prismen. Diese sind in der Scheibe drehbar, und ihre Fassung ist mit einem auf der Scheibe das Polarisationsazimuth angegebenden Zeiger versehen. s_2 trägt das erste, s_3 das zweite Nicol. Für circularen und elliptischen Polarisation und Analyse stehen mit den Ständern n_1 und n_2 kleinere Ständer c und d in Verbindung, die an ihren Enden Glimmerblättchen von der zur Circular-Polarisation nöthigen Dicke tragen, und sich gleichfalls für sich umlegen lassen, um die lineare Polarisation und Analyse in jedem Augenblick wieder herzustellen. Die Glimmerblättchen sind mit ihren Fassungen in ihren Ebenen beweglich, damit man ihren Axen jede Neigung gegen die Polarisations-Ebene der Nicols geben kann.

Die Hülse s_4 ist für den Ständer bestimmt, welcher die zu untersuchenden Krystalle trägt, und welcher in Fig. 127 besonders abgebildet ist. Der Stift a wird in s_4 eingesteckt;

der Stift bc kann in der Hülse de , welche mit a fest verbunden ist, auf und ab geschoben und um seine Axe gedreht werden; der Stift gh kann eine gleiche Bewegung in der mit bc verbundenen Hülse fl annehmen; bei h befindet sich an gh ein offener Ring ik , welcher den in einen Holzring gefassten und in seiner Ebene drehbaren Krystall aufnimmt. Man sieht, dass durch diese Einrichtung der Krystall jede Höhe und in dieser jede mögliche Lage erhalten kann. Eine ebensolche Vorrichtung lässt sich auf s_2 bei e aufstecken für gekühlte Gläser, Gypsblättchen und Amethyste.

Zur Concentrirung des Lichtes und zur Vergrößerung des Gesichtsfeldes dient ein System von Linsen. Die erste derselben, welche sich auf dem Ständer s_1 befindet, und 12 Zoll Brennweite und 3 Zoll Oeffnung hat, wird soweit vorgeschoben, dass die einfallenden Strahlen sich im ersten Nicol vereinigen. An der Fassung des letzteren, und zwar $\frac{1}{4}$ Zoll hinter dessen vorderer Fläche ist eine zweite Convexlinse von 2 Zoll Brennweite angeschraubt, welche das Licht divergirend auf die 3 Zoll entfernte Linse f von $1\frac{1}{2}$ Zoll Brennweite sendet. Die Strahlen werden alsdann, nachdem sie durch den Krystall des Ständers s_4 gegangen sind, von einer Hohllinse von 4—5 Zoll Brennweite aufgefangen, welche an der vorderen Fassung des zweiten Nicols eingeschraubt ist.

Um den Intensitätsgang der Doppelbilder eines Krystalls zu verfolgen, lässt sich vor der Linse f eine Blende anbringen, deren kreisförmige kleine Oeffnung als Objekt dient. Es wird hierzu das erste Nicol zurückgebogen und in s_4 ein doppelbrechendes Prisma eingeschraubt. Vertauscht man das zweite Nicol gleichfalls mit einem solchen Prisma, so lässt sich die Bewegung und der Intensitätsgang der 4 Bilder verfolgen.

Um die Figur größerer gekühlter Gläser im circularen Lichte zu beobachten, wird auf die Fassung der Linse s_1 ein großes Glimmerblatt aufgeschraubt, die Linse aus s_1 fortgenommen, und der Ständer mit den Gläsern in die passende Entfernung gebracht.

Die Lichtstärke, welche dieses Instrument gewährt, ist so groß, daß eine 12 Fuß entfernte mit Kochsalz gelb gefärbte Weingeistflamme die einfarbigen Ringsysteme in vollster Deutlichkeit zeigt.

Auch lassen sich in diesem Instrument die Nicols durch Polarisationsspiegel ersetzen, von denen der eine sich auf der Linse bei s_1 befestigen läßt, der andere in den Ständer s_2 angeschraubt wird.

Das Nicol'sche Prisma.

Die Construction des Nicol'schen Prisma's (Fig. 128) folgende:

Es sind $aegd$, $ebcg$, $fbch$, $fhda$ vier Seitenflächen eines Rhomboëders, ad und bc die stumpfen Kanten der durch sie gebildeten rhombischen Säule, so daß die Ebene ad die optische Axe enthält. Die Endfläche $aebf$ ist ein Rhombus, der senkrecht gegen die Ebene $abcd$ geführt, mit ad einen Winkel von 68° bildender Schnitt, welcher demnach mit der natürlichen Endfläche des Rhomboëders (welche gegen ad um 22° geneigt ist) einen Winkel von etwa $2^\circ 52'$ bildet. Dieser ist eine Schnittfläche, in der Figur durch bd bezeichnet, senkrecht gegen die Diagonale ab gelegt, und durch den Schnitt $dhcg$ parallel $afbe$ geführt. Die beiden Krystallstücke abd und bdc werden nach der Trennung wieder mit Canadabalsam an einander gekittet, und alsdann in Kork gefaßt.

Fällt nun ein Lichtstrahl senkrecht auf $afbe$ (so daß er mit ad einen Winkel von 22° bildet), so werden die Normalen des gewöhnlich und des ungewöhnlich gebrochenen Strahlensystems parallel db ; es erreicht daher keiner der Strahlen, welche schwächer als 22° gegen die Axe des Prisma's geneigt sind, die Austrittsfläche dc . Wird aber der Winkel zwischen dem Einfallsstrahl und der Kante ad , welcher mit i bezeichnet sein mag, kleiner als 22° , so fallen beide gebrochene Strahlen getrennt auf db , und würden (falls sie nicht nach der Brechung auf die Seitenflächen

des unteren Stückes treffen) unter demselben Winkel an *dc* austreten, wenn die Balsamschicht den Strahlen freien Durchgang gestattete. Es ist aber das Brechungsverhältniß des Balsams geringer als das der gewöhnlichen Strahlen in Kalkspath, und es wird daher bei schiefem Einfall auf die brechende Fläche *bd* eine Totalreflexion eintreten, welche die gewöhnlichen Strahlen am Austritt aus *dc* hindert.

Die in der Ebene *abcd* einfallenden Strahlen bilden wegen $abd = 90^\circ$ nach der Brechung mit *bd* einen Winkel, welcher dem Brechungswinkel an *ab* gleich ist, und welchen wir mit α' bezeichnen wollen. Nimmt man nun mit Brewster 1,549 als Brechungsverhältniß des Balsams, und das Brechungsverhältniß des gewöhnlichen Strahls *B*, nämlich 1,658 als zu den mittleren Strahlen gehörig an, so ist der Werth von α' , bei welchem die Totalreflexion aufhört, $20^\circ 56'$, und der zugehörige Einfallswinkel α an *ab*, $36^\circ 21'$. Die Einfallsstrahlen bilden daher, da $adb = 90^\circ$ ist, mit der Axe des Prisma's einen Winkel von $14^\circ 21'$.

Nimmt man demnach die Winkel *i* positiv, wenn sie von links nach rechts einfallen, und negativ, wenn sie von rechts nach links einfallen, so ist nur von $i = -22^\circ$ bis $i = 14^\circ 21'$ ein Austritt ungewöhnlicher Strahlen möglich. Da aber für verschiedene Farbenstrahlen der zweite Grenzwinkel variirt, so werden bei $i = 14^\circ 21'$ schon einige gewöhnliche Strahlen durchgelassen, und es erscheint in dieser Richtung beim Durchsehen durch den Krystall ein Farbenstreifen, der auf der rechten Seite rothgelb, auf der linken Seite gelblich ist. Spasky fand durch Beobachtung den Winkel, unter welchem dieser Farbenstreif erscheint, zu 18° bis 20° , wobei jedoch zu bemerken ist, daß in den von ihm angewendeten Prismen die Winkel *bad* und *abd* nicht genau die obigen Maasse hatten. Der letzte gewöhnliche Strahl, welcher durch das Prisma dringen kann und welcher zu $\alpha = 90^\circ$ gehört, tritt noch aus *dc* aus und bildet mit der Diagonale *ac*, welche gegen *ab* $49^\circ 59'$ geneigt ist, einen Winkel von $2^\circ 56'$.

Was die ungewöhnlichen Strahlen betrifft, so ist deren

brechungsverhältniß, wenn sie senkrecht gegen die optische Axe (welche in dem Prisma mit ab einen Winkel von 10° bildet) gerichtet sind, 1,486, und für die äußerste Richtung ac , die gegen jene Axe $82\frac{1}{2}^\circ$ geneigt ist, 1,489 *). Daraus findet sich, daß für den in die Richtung ac gerichteten Strahl $\alpha = 73^\circ 12'$, also $i = 51^\circ 12'$ ist. Folglich treten zwischen $i = 51^\circ 12'$ und $i = 68^\circ$ nur gewöhnliche Strahlen ins Auge. Aber die ungewöhnlichen Strahlen werden schon viel früher unmerklich, da für $i = 51^\circ$ nur ein Strahl austritt, indem alle mit ac parallelen gerichteten Strahlen bis auf ac selbst auf die Wände des Prismas fallen, während von den gewöhnlichen Strahlen schon ziemlich die ganze Pupille erfüllt wird. Man überzeugt sich von diesem Faktum leicht, wenn man ein sehr kleines Objekt durch das Prisma betrachtet, und das letztere allmählig neigt. Parallel der Axe sieht man nur das gewöhnliche Bild, jenseits der Richtung des rothen Streifens tritt das gewöhnliche Bild hinzu, und bei größerer Neigung wird dieses stärker, und jenes wird schwächer und schwindet bald gänzlich.

Die andere Grenze des Gesichtsfeldes, welche dem kleinsten negativen Werth von i entspricht, erscheint ebenfalls gesäumt, und zwar geschieht dies nach Spasky's Angabe unter einem Winkel, der mit dem rothen Streifen etwa 28° bildet. Dies würde für die obige Annahme $\alpha = 8^\circ$ gehören, in welchem Fall die Normale des ungewöhnlich gebrochenen Wellensystems mit der optischen Axe einen Winkel von ungefähr $47\frac{1}{2}^\circ$ macht, und demzufolge 1,558 zum Brechungsverhältniß hat. Dieser Werth ist gleichfalls geringer als das Brechungsverhältniß des Balais, und liefert als Grenze der Totalreflexion $83^\circ 10'$, während der Einfallswinkel auf bd für $\alpha = 8^\circ$, $84^\circ 53'$ ist. In der Gegend von $\alpha = 8^\circ$ (oder $i = -14^\circ$) werden also

*) Diese Zahl findet man aus dem Ausdruck $e^2 = \pi^2 - (\pi^2 - \mu^2) \cos^2 \delta$, welchem e die Geschwindigkeit des ungewöhnlichen ebenen Wellensystems, δ die Neigung seiner Normale gegen die optische Axe, und π und μ die Elasticitätsconstanten bedeuten. Siehe Bd. I p. 15.

auch die ungewöhnlichen Strahlen total reflektirt, und der Grund des blauen Streifens ist die für die verschiedenen Farben ungleich anfangende totale Reflexion, und nicht, wie Spasky meint, das unmittelbare Treffen der gebrochenen rothen Strahlen auf die Wände *ag* und *ah*, während die blauen noch die Schicht *bd* durchdrängen. Daß ein Theil der gebrochenen Strahlen durch *bd* geht, und der andere nicht (was überdies auch nur geschehen könnte, wenn *abd* nicht genau 90° ist), ist sogar unmöglich, da der Streifen alsdann roth sein müßte, und überdies einen Werth von i von mindestens -22° erforderte.

Dem Vorigen zufolge hat man also zu beiden Seiten der Axe des Prisma's ein fast gleiches Feld (nämlich ungefähr von $i = -13^\circ$ bis $i = +14^\circ$), welches nur von ungewöhnlichen Strahlen erhellet wird, und diese Eigenschaft ist es, welche das Instrument zu den Polarisationsversuchen geschickt macht.

Die Rechnung liefert für die Gröfse des (auf einmal zu übersehenden) Gesichtsfeldes, wie ich es auch als mit der Erfahrung übereinstimmend fand, etwa 31° Grad, vorausgesetzt, daß die Fassung nicht hindert, das Auge dicht an das Prisma zu bringen. Jedoch ist dieses Feld nicht gleichmäfsig erhellet, da von den schief gegen die Axe des Instruments einfallenden Strahlen nur ein Theil der Pupille erfüllt wird. Um die Seitentheile des brauchbaren (zwischen den beiden Streifen enthaltenen) Feldes noch hinreichend deutlich zu erhalten, darf man daher die Breite und mithin auch die Länge des Prisma's nicht zu klein annehmen.

Die Gröfse des Feldes der isolirten ungewöhnlichen Strahlen hängt von dem Winkel ab, den der erste der gewöhnlich gebrochenen Strahlen, welche der Totalreflexion entgehen, mit dem ersten der nicht mehr total reflektirten ungewöhnlichen einschließt. (Für die obige Construction des Nicols beträgt derselbe etwa 14°). Nähme man daher bei der Construction, *bd* in seiner Lage lassend, den Winkel *dab* gröfser, so würden wegen des weniger schiefen

infall's der Strahlen beide Grenzen des Feldes (der rothe und blaue Streifen) nach rechts hinrücken, und das Feld selbst um etwas kleiner werden. Nähme man *bad* kleiner, würden die Grenzen nach links rücken, und das Feld etwas gröfser werden. Liefse man dagegen den Schnitt *be* ungeändert und machte den Winkel *abd* kleiner, um B. die Länge des Prisma's zu verkürzen, so würden die Grenzen nach rechts hinrücken, und das Feld würde etwas gröfser werden.

Behielte man endlich die gewöhnliche Construction bei, und vertauschte den Canadabalsam mit einer anderen Substanz, deren Brechungsverhältnifs dem der ungewöhulichen Strahlen des Kalkspaths näher läge (wie z. B. mit Copaivabalsam, dessen Brechungsverhältnifs 1,507 ist), so würden die Grenzen nach links hinrücken und das Feld würde je nach den Umständen kleiner oder gröfser.

Wollte man nun durch eine solche neue Substanz und durch Vergröfserung des Winkels *adb* eine Verkürzung des Prisma's bezwecken, um das wahre (mit einem Male übersehbare) Gesichtsfeld zu vergröfsern, so mufs man darauf Rücksicht nehmen, dafs die (zu den Streifen gehörigen) positiven und negativen Grenzwerte von *i* nahe einander liegen und nicht kleiner werden, als die Hälfte des wahren Gesichtsfeldes.

Nimmt man als kittende Substanz Copaivabalsam, und hält die gewöhnliche Construction des Prisma's bei, so werden die Grenzwerte $i = -5^\circ$ und $i = +17^\circ$. Man wufste also, um dem brauchbaren Theil des Gesichtsfeldes die beste Lage zu geben, den Schnitt *bd* mehr gegen die optische Axe neigen, wodurch das Prisma kürzer wird.

Wird durch eine vorher angenommene Verkürzung das brauchbare Feld zu weit nach rechts gerückt, so läfst sich durch Vergröfserung des Winkels *abd* die richtige Stellung der Grenzstreifen wieder herstellen. Da jedoch die Distanz der Streifen, welche beim Canadabalsam 27 bis 28° betrug, nur 22° beträgt, so wird zwar das Prisma verkürzt, das brauchbare Gesichtsfeld aber verkleinert.

Heliostat.

Zu den optischen Versuchen und namentlich zu den Messungen, zu welchen das durch eine kleine Oeffnung in ein dunkles Zimmer dringende Sonnenlicht benutzt wird, ist es nöthig, den Sonnenstrahlen eine bestimmte und unveränderliche Richtung zu geben. Die Vorrichtungen, mittelst deren dies durch Spiegelung erreicht wird, nennt man Heliostaten. Die reflektirenden Spiegel müssen zu diesem Zweck beweglich sein, um ihre Lage dem stetig sich ändernden Sonnenstande anzupassen. Die nöthige Bewegung wird den Spiegeln bald aus freier Hand, bald durch ein Uhrwerk mitgetheilt.

Eine Vorrichtung der ersten Art ist folgende: An dem Laden, in welchem die Oeffnung befindlich ist, wird eine starke viereckige Messingplatte angeschraubt, in deren Mitte eine kreisförmige Scheibe von etwa 3" Durchmesser so ausgeschnitten ist, daß sie sich leicht in dem übrigen Theile der Platte drehen läßt. Eine solche Drehung wird durch eine Schraube bewirkt, welche in die Randzähne der Scheibe eingreift. An der Scheibe ist ein Planspiegel mit einem Charnier so befestigt, daß sich seine Neigung durch eine zweite in ein gezahntes Rad eingreifende Schraube nach Willkühr ändern läßt. Durch die erste Schraube wird die Scheibe mit dem Spiegel so gestellt, daß die Mitte des letzteren, die Sonne und die Oeffnung der Scheibe, welche zum Einlassen der Lichtstrahlen bestimmt ist, in eine Ebene fallen; und durch die zweite Schraube giebt man dem Spiegel diejenige Neigung, bei welcher das reflektirte Licht die Scheibenöffnung trifft. Das Unbequeme hierbei ist die stete Aenderung, welche man mittelst der Schrauben vorzunehmen hat.

Die mit einem Uhrwerke versehenen Heliostate sind entweder mit einem, oder mit zwei Spiegeln versehen. Die letzteren von Fahrenheit zuerst angegebenen sind die einfachsten, und haben nur die Schwächung des Lichtes durch die zweimalige Reflexion gegen sich. Der eine Spie-

l wird durch ein Uhrwerk so bewegt, daß die Richtung r reflektirten Sonnenstrahlen während der täglichen Bewegung der Sonne der Weltaxe parallel bleibt. Zu diesem Zweck befestigt man den Spiegel an einer Axe so, daß er mit derselben einen Winkel von $45^\circ + \frac{1}{2}d$ bildet, unter d die Deklination der Sonne für den Mittag des Beobachtungstages gedacht), stellt die Axe der Weltaxe parallel, und setzt sie mit einem Uhrwerk so in Verbindung, daß sie in 24 Stunden sich einmal um sich selbst drehet.

Ist nämlich (Fig. 129) AB der Spiegel, CP die Richtung der Weltaxe, und S die Sonne, so ist PCS das Complement der im Laufe des Tages sich wenig ändernden Deklination der Sonne ($90 - d$). Damit nun der Strahl SC nach CP reflektirt werde, muß das Einfallslot CD in der Ebene PCS befinden und mit CP den Winkel $45 - \frac{1}{2}d$ bilden, also $PCA = 45 + \frac{1}{2}d$ sein. Da nun die Sonne während des Verlaufs von 24 Stunden einen Kreis beschreibt, welcher mit CP fast constant den Winkel $PCS = 90 - d$ bildet, so behält der reflektirte Strahl die Richtung CP , wenn sich der Spiegel AB in 24 Stunden so um CP dreht, daß ACP constant gleich $45 + \frac{1}{2}d$ bleibt. — Dem festen Strahl CP wird nun ein zweiter Spiegel so entgegengestellt, daß er die Strahlen auf die Öffnung wirft, welche zum Einlassen des Lichtes in das dunkle Zimmer bestimmt ist.

Die Einrichtung eines Heliostaten mit einem Spiegel wurde zuerst von s'Gravesande im Anfange des vorigen Jahrhunderts angegeben, und eine etwas abweichende Einrichtung in diesem Jahrhundert von Gambey.

Die letztere mag, da sie vor jener mehrere Vorzüge besitzt, hier etwas näher erörtert werden.

Ist mn (Fig. 130) der Spiegel, CB die Richtung eines in C reflektirten Sonnenstrahls SC , CA ein Arm in der Richtung BC , und As ein mit SC paralleler Arm, welcher in einer Hülse bei s eine Stange ns trägt, die an dem Spiegel mn so befestigt ist, daß sie in der Spiegel-Ebene

liegt und nach C gerichtet ist: so ist $\angle C_s A = S C_s = B C_m = n C A$, also $A_s = C A$, und wenn sich der Arm A_s so bewegt, daß er der Richtung der Sonnenstrahlen während des Tageslaufes parallel bleibt, und wenn gleichzeitig $A C$ eine feste Lage hat, und der Spiegel senkrecht auf der Ebene $C A_s$ verharrt, so bleibt die Richtung $C B$ des reflektirten Strahles ungeändert. Damit nun die Richtung A_s der Richtung der Sonnenstrahlen parallel bleibe, muß sie um eine der Weltaxe parallele Axe $A P$ in 24 Stunden so herum bewegt werden, daß $\angle s A p$ unverändert der Poldistanz der Sonne (dem Complement ihrer Deklination), oder der Winkel $s A P$ der um 90° vermehrten Deklination gleich ist. Damit die Spiegel-Ebene senkrecht auf $C A_s$ bleibt, wird $m n$ in einer Gabel, in welcher sich die Stange $A C$ endigt, zwischen zwei Stiftchen, die senkrecht gegen die Ebene $C A_s$ gerichtet sind, aufgehängt.

Damit endlich der Strahl $C B$ auf die Oeffnung fällt, durch welche das Licht geleitet werden soll, muß der Arm $A C$ auf dieselbe gerichtet werden können, ohne daß $A P$ und A_s ihre Richtung ändern.

Die nähere Einrichtung, um den drei Linien $A P$, A_s , $A C$ die angezeigte Richtung zu geben, ist folgende:

Einstellung der Axe $A P$. Das Stativ T (Fig. 131) endigt in einem Bügel, welcher die horizontale um sich selbst drehbare Axe $a b$ trägt. An $a b$ ist bei a ein vertikaler getheilter Quadrant $c d$ befestigt, so daß auf seine Theilung ein fester Nonius e einschlägt, dessen Nullpunkt vertikal unter dem Centrum a liegt. Die Axe $a b$ trägt ferner in ihrer Mitte, parallel dem Quadranten $c d$, die in der vorigen Figur mit $A P$ bezeichnete Axe $A P$, so daß dieselbe mittelst des Kreises $c d$ auf die Polhöhe des Beobachtungs-ortes eingestellt werden kann. Zur Befestigung von A dient eine Klemmschraube f , welche $c d$ an e fest andrückt.

Damit nun $A P$ der Weltaxe parallel wird, muß die Ebene $c d$ noch in den Meridian gestellt werden, wozu ein auf a bewegliches mit $c d$ paralleles Diopterlineal $\delta \delta$ dient dessen Dioptern auf ein entferntes im Meridian liegende Objekt gerichtet werden.

Um AP ist concentrisch eine hohle Röhre beweglich, welche den auf AP senkrechten, unten gezähnten und am Rande mit einer Theilung in 24 Stunden und Zehntel derselben versehenen Vollkreis gh trägt, Durch ein in dessen Zähne eingreifendes Triebbad wird mittelst eines Uhrwerks der Kreis in 24 Stunden einmal herum gedreht.

Um T vertikal zu stellen, wird cd aufs einen Nullpunkt gestellt, so daß $AP \perp T$ wird, und durch eine auf gh angebrachte Libelle mittelst der an den Füßen des Stativs befindlichen Stellschrauben gh in eine horizontale Lage gebracht.

Einstellung des Armes As der Figur 130.

Der Arm As besteht aus einem geraden Stück lp (Fig. 131) und einem halbkreisförmigen kli , dessen Enden k und i mittelst kleiner Stiftchen zwischen zwei Stützen gi und hk aufgehängt sind, die auf dem Rande des Kreises gh diametral einander gegenüberstehen. Diese Stützpunkte i und k liegen in einer dem Kreise gh parallelen Linie, und der Drehpunkt A , auf den pl gerichtet ist, entspricht dem ebenso bezeichneten Punkte in Fig. 130, und befindet sich in der Richtung der Axe AP . An pl befindet sich senkrecht gegen die Ebene kli ein getheilter Kreisbogen qr , der, mittelst einer Klemmschraube x festgeschraubt, die Lage des Armes pl fixirt, und dazu dient, diesen Arm so zu stellen, daß er mit der Aequator-Ebene gh einen Winkel bildet, welcher der Deklination der Sonne am Beobachtungstage gleich ist. Die Theilung des Kreises gh ist so gestellt, daß, wenn die Stundenzahlen desselben mit den Stunden der Uhr zusammenfallen, die Sonne in der Ebene Aqr , und mithin in der Verlängerung von lp liegt, und in dieser Verlängerung bleibt, wenn der Kreis gh durch die Uhr in Bewegung gesetzt wird.

Einstellung des Armes AC der Figur 130.

Dieser Arm muß, nachdem AP und As die vorbeschriebene Lage erhalten haben, so gerichtet werden können, daß er auf die Oeffnung hinzeigt, welche das vom Spiegel reflektirte Licht aufnehmen soll. Zu diesem Zweck ruht

der Arm AC (Fig. 130 u. 131) mit seinem Ende A auf zwei Zapfen t und u dergestalt, daß die Gerade tu den Drehpunkt A enthält, und eine Bewegung des Armes AC in einer auf tu senkrechten Ebene zuläßt. Die Zapfen sind in einen Bügel twu eingelassen, welcher die Endigung der Axe AP bildet. Um den Arm in der genannten Ebene in jeder beliebigen Neigung festzuhalten, hat der Fuß A einen Fortsatz, welcher durch die Schraube s festgeklemmt werden kann.

Eine zweite Bewegung des Arms AC , welche seine Richtbarkeit auf jeden beliebigen Punkt vollendet, ist eine rotirende Bewegung des Bügels twu um die Axe AP . Damit diese rotirende Bewegung nicht zugleich eine Bewegung des Kreises gh zur Folge habe, ist die Axe AP , welche mit ab (Fig. 131) fest verbunden ist, von einer hohlen Röhre umschlossen, welche sich in dem Bügel twu endigt, und erst diese Röhre wird von derjenigen umschlossen, welche den Kreis gh trägt. Beide Röhren endigen sich unten (bei P) in Fortsätzen, deren jeder für sich mittelst Klemmschrauben fixirt werden kann. Der Fortsatz der inneren Röhre, welche den Arm AC bewegt, bildet eine Scheibe $\alpha\alpha$, deren Klemmschraube bei y zu sehen ist.

Damit endlich auf der entgegengesetzten Seite die Bewegung von AC unabhängig von der Bewegung von A wird, geht der Spiegelstiel ns (Fig. 132) durch eine Hülse s , in welcher er sich leicht auf- und abschiebt, und welche so mit lp verbunden ist, daß sie (während lp eine feste Lage hat) in zwei auf einander senkrechten Richtungen beweglich ist, nämlich um die Axe $\gamma\gamma$ und die darauf senkrechte $\varepsilon\varepsilon$.

Zweite Abtheilung.

Theorie der Fernröhre und Mikroskope.

Doppel-Objektive.

Die Krümmungen, welche man den beiden Linsen eines Doppel-Objektivs geben muß, damit die sphärische und chromatische Abweichung möglichst gehoben werde, läßt sich mittelst der im 5ten Abschnitt entwickelten Formeln berechnen.

Sind die Brennweiten groß genug im Vergleich mit den Oeffnungen der Linsen und ihren Dicken, so lassen sich die Seite 175 und 183 gegebenen Formeln benutzen.

Zieht man zu diesem Ende aus den Gleichungen

$F_1 = (n' - 1)(R' - R'')$ und $F_3 = (n'' - 1)(R''' - R''')$ die Werthe von R'' und R''' , nämlich

$$1) \quad R'' = R' - \frac{F_1}{n' - 1}, \quad R''' = R'' - \frac{F_3}{n'' - 1},$$

und substituirt dieselben in die Werthe von β und γ (p. 172), so erhält man, β , γ , n durch β' , γ' , n' ersetzend, für β' und γ'

$$\beta' = (2 + n')R'^2 - (2n' + 1)\frac{n'}{n' - 1}F_1R' + n'\left(\frac{n'}{n' - 1}\right)^2F_1^2$$

$$\gamma' = (4 + 4n')R' - (3n' + 1)\frac{n'}{n' - 1}F_1,$$

und hieraus, wenn man β' , γ' , n' , R' , F_1 mit β'' , γ'' , n'' , R'' , F_3 vertauscht, die Werthe für β'' und γ'' .

Diese Ausdrücke geben in Verbindung mit (Abschn. V, 42) als Bedingung des Aplanatismus, wegen $e'' = F_1 + e'$,

$$\left\{ \left(\frac{2}{n'} + 1 \right) F_1 R'^2 + \left(\frac{2}{n''} + 1 \right) F_3 R''^2 - \frac{2n' + 1}{n' - 1} F_1^2 R' \right. \\ \left. - \frac{2n'' + 1}{n'' - 1} F_3^2 R'' - \left(4 + \frac{4}{n''} \right) F_1 F_3 R'' + \left(\frac{n'}{n' - 1} \right)^2 F_1^3 \right. \\ \left. + \left(\frac{n''}{n'' - 1} \right)^3 F_3^3 + \left(\frac{3n'' + 1}{n'' - 1} \right) F_1 F_3^2 + \left(\frac{2}{n''} + 3 \right) F_1^2 F_3 \right\}$$

$$\begin{aligned}
& + e' \left\{ 4 \left(1 + \frac{1}{n'} \right) F_1 R' + 4 \left(1 + \frac{1}{n''} \right) F_3 R''' - \frac{3n' + 1}{n' - 1} F_1^2 \right. \\
& - \left. \left(6 + \frac{4}{n''} \right) F_1 F_3 - \frac{3n'' + 1}{n'' - 1} F_3^2 \right\} + e'^2 \left\{ \left(\frac{2}{n'} + 3 \right) F_1 \right. \\
& \left. + \left(\frac{2}{n''} + 3 \right) F_3 \right\} = 0,
\end{aligned}$$

wofür wir abkürzend schreiben wollen:

$$2) \quad A + B e' + C e'^2 = 0.$$

Die Werthe von F_1 und F_3 ergeben sich numerisch aus der Bedingung des Achromatismus (ibid. 58), nämlich aus

$$3) \quad F_1 = \frac{F}{1 - \pi}, \quad F_3 = -\frac{\pi F}{1 - \pi},$$

sobald man der gesammten Focallänge F einen bestimmten Werth beilegt.

Soll nun das Objectiv einem Fernrohr angehören, also $e' = 0$ sein, so reducirt sich die Gleichung (2) auf: $A = 0$. Da aber diese Gleichung für jedes R' ein R''' , so wie für jedes R''' ein R' liefert, so kann man noch über eine dieser beiden Größen verfügen. Herschel empfiehlt als die schicklichste Bedingung, der man accessorisch das Objectiv unterwerfen kann, die Erfüllung der Gleichung $B = 0$, da alsdann für geringere Werthe von e' , also für mäßige Objektsentfernungen die allgemeine Gleichung (2) nahe erfüllt ist, so daß man das Fernrohr auch für nähere Objekte gebrauchen kann.

Hat man aus $A = 0$ und $B = 0$ R' und R''' gefunden, so liefert die Gleichung (1) das R'' und R'''' dazu.

Zur bequemerem Berechnung hat Herschel eine Tafel berechnet, aus der sich durch Interpolation unmittelbar die Krümmungen bestimmen lassen. Sie beruht darauf, daß R'' und R''' sich wenig ändern, wenn n' , n'' , π wächst oder abnimmt. Sie enthält die Krümmungen für $n' = 1,524$, $n'' = 1,585$, und die Aenderungen von R'' und R''' , für eine Aenderung der Brechungsverhältnisse von 0,01. Die Tafel ist die nachstehende, in welcher die Krümmungshalbmesser nach der Reihe durch r' , r'' , r''' , r'''' , die Aenderungen von

r' und r''' für jedes Hundertel, um welches n' den Werth 1,524 übertrifft, durch $d_1 r'$, $d_1 r'''$, und die Aenderungen von r' und r''' für jedes Hundertel, um welches n'' größer als 1,585 ist, durch $d_2 r'$, $d_2 r'''$ bezeichnet sind, unter der Voraussetzung, daß $F = 10$ ist. Von den Krümmungen ist nur die dritte concav.

π	r'	$d_1 r'$	$d_2 r'$	r''	F_1
0,50	6,6485	+ 0,0500	— 0,030	4,2827	5,0
0,55	6,7184	+ 0,0740	— 0,0011	3,6332	4,5
0,60	6,7069	+ 0,0676	+ 0,0037	3,0488	4,0
0,65	6,7316	+ 0,0563	+ 0,0125	2,5208	3,5
0,70	6,8279	+ 0,0335	+ 0,0312	2,0422	3,0
0,75	7,0816	— 0,0174	+ 0,0568	1,6073	2,5

π	r'''	r''''	$d_2 r''''$	$d_1 r''''$	F_3
0,50	4,1575	14,3697	+ 0,9920	— 0,3962	10,0000
0,55	3,6006	14,5353	+ 1,0080	— 0,5033	8,1818
0,60	3,0640	14,2937	+ 1,1049	— 0,5659	6,6667
0,65	2,5566	13,5709	+ 1,1614	— 0,6323	5,3846
0,70	2,0831	12,3154	+ 1,1613	— 0,7570	4,2858
0,75	1,6450	10,5186	+ 1,0847	— 0,7207	3,3333

Man findet für r' und r'' die Werthe, welche zu einem gegebenen n' und n'' gehören, mittelst dieser Tafel, wenn man dieselben durch (r') und (r''') bezeichnet, durch die Gleichungen

$$(r') = r' + dn' d_1 r' + dn'' d_2 r', \text{ d. h.}$$

$$(r') = r' + \frac{1}{100}(n' - 1,524) d_1 r' + \frac{1}{100}(n'' - 1,585) d_2 r',$$

$$(r''') = r''' + dn' d_1 r''' + dn'' d_2 r''', \text{ d. h.}$$

$$(r''') = r''' + \frac{1}{100}(n' - 1,524) d_1 r''' + \frac{1}{100}(n'' - 1,585) d_2 r''',$$

Ist z. B. $n' = 1,519$, $n'' = 1,589$, $\pi = 0,567$, so erhält man, von $\pi = 0,55$ ausgehend,

$$(r') = 6,7184 - 0,5 \cdot 0,740 - 0,4 \cdot 0,0011 = 6,6810$$

$$(r''') = 14,5353 - 0,5 \cdot 1,0080 - 0,4 \cdot 0,5033 = 13,8300,$$

oder wenn man von $\pi = 0,60$ ausgeht,

$$(r') = 6,7069 - 0,0338 + 0,0015 = 6,6746$$

$$(r''') = 14,2937 - 0,5524 - 0,2264 = 13,5149.$$

Der Mittelwerth von (r') und (r''') aus diesen beiden Resultaten ergibt sich aus den Proportionen

$$(0,600 - 0,550) : (0,567 - [0,600 - 0,550]) \\ = (6,6746 - 6,6810) : -0,0022$$

$$(0,600 - 0,550) : (0,567 - [0,600 - 0,550]) \\ = (13,5149 - 13,8300) : -0,1071,$$

so daß $r' = 6,6810 - 0,0022 = 6,6788,$
 $r''' = 13,8300 - 0,1071 = 13,7229$

resultirt, und hieraus mittelst (1)

$$r'' = -3,3868, \quad r''' = -3,3871.$$

Diese Methode, welche übrigens vor allen anderen Methoden, die von den genäherten Werthen der Vereinigungsweiten ausgehen, den Vorzug verdient, reicht nur für kleinere Fernröhre aus. Für größere Fernröhre muß man zu den strengen Formeln (Abschn. V, 45—47) zurückkehren.

Kl ü g e l nahm hierbei die Krümmungen der ersten (Kronglas-) Linse so, daß die Ein- und Austrittswinkel gleich wurden, um zu großen Brechungswinkeln in dieser Linse zu entgehen.

Sieht man von der Dicke der Linse ab, so ist unter dieser Voraussetzung

$$4) \quad R' = \frac{n' F_1}{n(n' - 1)}, \quad R'' = \frac{(2 - n') F_1}{2(n' - 1)}.$$

Die vordere Krümmung der zweiten Linse bestimmte er alsdann so, daß nach der an derselben erfolgenden (dritten) Brechung die sphärische Abweichung gehoben wird, und die hintere Krümmung so, daß die rothen und violetten Centralstrahlen eine gleiche Vereinigungsweite erhalten, das Objectiv also in Bezug auf die Centralstrahlen achromatisch wird.

Da bei diesem Verfahren vorausgesetzt wird, daß die vierte Brechung den Aplanatismus wenig stört, und da eine geringe Abweichung nach der dritten Brechung die Abweichung nach der vierten Brechung stark vermehrt, so ist es vortheilhafter, die dritte und vierte Krümmung zugleich so zu bestimmen, daß nach der vierten Brechung die sphärische und chromatische Abweichung gehoben wird.

Dies Verfahren ist kürzlich folgendes:

Vernachlässigt man die höheren Potenzen der Linsen-

licke, so daß man für die Vereinigungsweite der Centralstrahlen nach der ersten Brechung den Werth aus der zweiten Gleichung (Abschn. V, 31) nehmen kann, und läßt man die Entfernung der Linsen so wie die Dicke der Flintglassinse außer Acht, so daß man aus der ersten Gleichung 31) für diese Linse $f_2^{-1} = (n'' - 1)(R'' - R''') + e$ (unter $\frac{1}{2}$ die Vereinigungsweite nach der vierten Brechung verstanden) erhält, so hat man

$$f_2^{-1} = (n' - 1)(R' - R'') + (n'' - 1)(R'' - R''') + \frac{(n' - 1)^2}{n'} R'^2 d.$$

Das Differenzial dieses Ausdrucks nach f_2 gleich Null setzend, ergibt sich

$$(R' - R'')\pi + (R'' - R''') + (n'^2 - 1)\frac{\pi d}{n'^2} R'^2 = 0.$$

Bezeichnet man der Kürze wegen $\frac{\delta n'}{\delta n''}$ durch k , und $R'' - R'''$ durch Mk , und substituirt in die letzten beiden Gleichungen aus (4) die Werthe von R' und R'' , so findet sich

$$M = -\frac{1}{n' - 1} \left(1 + (n' + 1)\frac{d}{4} \right).$$

$$f_2^{-1} = 1 + (n'' - 1)Mk + \frac{1}{4}nd.$$

Alsdaun bestimmt man nach dem p. 178 angegebenen Verfahren, für den Einfallswinkel α einen bestimmten Werth z. B. 10°) setzend, aus den obigen Werthen von R' und R'' die Vereinigungsweite (f_1) der Randstrahlen nach der ersten Brechung; und aus dieser durch Wiederholung des Verfahrens die Vereinigungsweite (f_2) nach der Brechung durch die zweite Linse, indem man für R'' einen hypothetischen Werth, und für R''' dann den Werth $R'' - Mk$ setzt. Nach irgend einem Näherungsverfahren *) schreitet

*) Man kann hierbei mit dem arithmetischen Mittel der ersten Halbmesser anfangen, also $r''' = \frac{1}{2}(r'' - r')$ setzen, und die dritten und folgenden Versuchswerthe aus

$$r''' = A - \frac{m(A - A')}{m - m'}$$

man endlich zu anderen Werthen von R''' fort, für jeden die Rechnung wiederholend, bis $(f_2) = f_2$ wird. Des ersten Theils der Rechnung, der Bestimmung von (f_1) , kann man sich überheben, wenn man eine Tafel construirt, welche die Werthe von (f_1) , die für ein bestimmtes α nur Funktionen von n' sind, für verschiedene n' enthält.

Statt der von Klügel angegebenen Bestimmung der ersten Linse, die übrigens nur bei Anwendung abgekürzter Formeln von größerem Vortheil sein würde, kann man mit Littrow die Krümmungen R' und R'' dazu benutzen, auch die farbigen Randstrahlen zu vereinigen, oder die größtmögliche Helligkeit zu erwirken.

Da die Lichtstärke von der Gröfse der Oeffnung abhängt, und diese bei gleichseitigen Linsen am größten ausfällt, so erreicht man den letzten Zweck, wenn man $R' = -R''$ nimmt.

Bedient man sich des aus Abschn. V, (29) gezogenen Näherungswerthes $R' = -R'' = \frac{F_1}{2(n'-1)}$, so findet man, wenn man so wie vorher verfährt,

$$5) \quad M = -\frac{1}{n'-1} \left(1 + \frac{(n'+1)d}{4n'^2} \right)$$

$$6) \quad f_2^{-1} = 1 + (n''-1)Mk + \frac{d}{4n'}$$

Im Uebrigen bleibt der Gang, wie vorher.

Die Gröfse der Oeffnung, x , ist dann gegeben durch die Gleichung

$$x = f_2 \tan \varphi''',$$

wo φ''' die Neigung der aus der zweiten Linse tretenden Randstrahlen gegen die Axe ist.

Es ändert sich r''' nur langsam, wenn n' oder n'' sich ändert, jedoch stärker bei einer Aenderung von n' als bei einer Aenderung von n'' . Diese Eigenheit benutzend, hat

Lit.

entnehmen, wo A und A' zwei vorher versuchte Werthe von r''' bedeuten, und wo, wenn für dieselben $(f_2) = a$ und $(f_2) = a'$ gefunden wurde, $m = f_2 - a$ und $m' = f_2 - a'$ ist.

Littrow eine der obigen Herschel'schen ähnliche Tafel berechnet, mittelst welcher sich r'' , und daraus auch r''' und die letzte Vereinigungsweite sehr bequem bestimmen ist. (Das Nähere hierüber, so wie die Tafel selbst findet man in Littrow's *Dioptrik* p. 139.)

Für die Berechnung getrennter Objektivlinsen giebt Littrow ein dem vorigen ganz ähnliches Verfahren an.

Bezeichnet man die Entfernung der beiden Linsen durch $(n' - 1)(R' - R'')$ durch A , und die Vereinigungsweite der Centralstrahlen nach der Brechung in der Flintglaslinse durch f_2 , so erhält man aus Abschn. V, (31), wenn man die höheren Potenzen der Dicke der Kronglaslinse, so wie die Dicke der Flintglaslinse außer Acht läßt,

$$f_2^{-1} = (n'' - 1)(R''' - R'') + e'',$$

wo da $e'' = \frac{1}{F^{-1} - \varepsilon}$ und $F = A + \frac{(n' - 1)^2}{n'} R'^2 d$ ist,

$$7) \quad f_2^{-1} = (n'' - 1)(R''' - R'') + \frac{A}{1 - A\varepsilon} + \frac{(n' - 1)^2 d R'^2}{n' (1 - A\varepsilon)^2}.$$

Differenzirt man diese Gleichung, und setzt $\partial f_2 = 0$, so erhält sich, $\frac{\delta n'}{\delta n''} = k$ setzend,

$$R''' - R'' = \frac{Ak}{(n' - 1)(1 - A\varepsilon)^3} + \frac{(n' - 1)^2 A\varepsilon + n'^2 - 1}{n'^2 (1 - A\varepsilon)^3} R'^2 k d.$$

Nimmt man überdies die erste Linse als gleichseitig an, so daß $R' = -R'' = \frac{1}{2(n' - 1)}$

ist, so erhält man aus der letzten Gleichung:

$$8) \quad R''' - R'' = \frac{k}{(n' - 1)(1 - \varepsilon)^3} + \frac{(n' - 1)^2 \varepsilon + n'^2 - 1}{n'^2 (1 - \varepsilon)^3} R'^2 \pi d,$$

und diesen Werth von $R''' - R''$ in (7) substituierend,

$$9) \quad f_2^{-1} = \frac{1}{1 - \varepsilon} - \frac{(n'' - 1)k}{(n' - 1)(1 - \varepsilon)^2} + \frac{n''(n' - 1)^2 (1 - \varepsilon) - (n'' - 1)[(n' - 1)^2 \varepsilon + n'^2 - 1]k}{n'^2 (1 - \varepsilon)^3} R'^2 d.$$

Die Gleichungen (8 und 9) treten an die Stelle der Gleichungen (5 und 6); im Uebrigen bleibt das Verfahren zur Bestimmung von R'' und R''' wie vorher,

Bei weitem wichtiger als die Berechnung der Fernrohrobjektive ist die Berechnung der aus mehreren Linsenpaaren bestehenden mikroskopischen Objektive, einerseits weil die Linsen selbst zahlreicher sind, andererseits, weil die Distanzen und Dicken der Linsen zu den Objektsweiten in namhaftem Verhältnisse stehen, und daher selbst die Dicke der Flintglaslinsen nicht vernachlässigt werden darf.

Man kann bei der Berechnung von den strengen Formeln (Abschn. V, 45-47) ausgehend, einen dem dem Fernrohrobjektiv angezeigten ähnlichen Näherungsweg einschlagen.

Macht man sich, wie es unbedingt nöthig ist, zum Hauptzweck, die sphärische und chromatische Aberration möglichst zu vermindern, so geht man am sichersten, wenn man jedes einzelne Linsenpaar von diesen Abweichungen zu befreien sucht. Namentlich gilt dies für schärfere Objektivs, wo wegen der starken Krümmungen, wenn man durch Verkleinerung der Oeffnungen der Helligkeit nicht zu sehr schaden will, geringe Abweichungen eines Linsenpaars durch die folgenden Paare leicht nicht mehr compensirt werden können.

Ist z. B. φ der Winkel, welchen die auf die erste Linse fallenden äußersten Randstrahlen mit der Axe bilden, $f_1^{(e)}$ die hintere Vereinigungsweite dieser Strahlen nach dem Austritt aus dem zweiten Linsenpaar, $f_2^{(e)}$ dieselbe nach dem Austritt aus dem dritten Linsenpaar, und sind (f_1) und (f_2) die entsprechenden Vereinigungsweiten der Centralstrahlen, so sei zuvörderst $(f_1) = f_1^{(e)}$, also die sphärische Abweichung der beiden ersten Paare wenigstens in Bezug auf die äußersten Randstrahlen gehoben. Alsdann wird, wenn man statt des dritten Linsenpaars eine einfache Convexlinse nimmt, $(f_2) > f_2^{(e)}$. Bei Anwendung einer Doppel-linse wird die Gleichheit von (f_2) und $f_2^{(e)}$ hauptsächlich durch die Krümmung der Hinterfläche des Flintglases hergestellt, indem wegen der Divergenz der Einfallstrahlen die Einfallswinkel mit der Entfernung von der Axe wachsen, die Concavität der genannten Hinterfläche die

undstrahlen demnach mehr zur Divergenz lenkt, als die Centralstrahlen, während die gleichgekrümmte Vorderfläche der anstossenden Kronglaslinse wegen des geringeren Brechungsvermögens den Ueberschuss an Divergenz nicht vollständig wieder aufzuheben vermag. Wählt man aber auch die Krümmungen so, daß $(f_6) = f_6^{(r)}$ wird, so weichen doch Strahlen, welche unter Winkeln auf das Objectiv fallen, die kleiner als $\varphi^{(r)}$ sind, nach der einen oder der andern Seite aus, und zwar um so mehr, je kleiner die Brennweiten sind und je grösser $\varphi^{(r)}$ ist.

Wenn dagegen $(f_4) > f_4^{(r)}$ ist, so muß man bei gleicher Brennweite des dritten Paares die hintere Krümmung der Kronglaslinse grösser nehmen, als im vorigen Fall, um noch $(f_6) = f_6^{(r)}$ zu erhalten. Ueberschreitet also $(f_4) - f_4^{(r)}$ ein bestimmtes Maass, so wird die erforderliche Krümmung zu gross, um noch vom Künstler hergestellt werden zu können, und es wird überdies schon vor dem Ueberschreiten dieses Maasses der Gang der Zwischenstrahlen so unregelmässig, daß an Deutlichkeit des Bildes nicht mehr zu denken ist. Dies muß um so leichter eintreten, wenn die Brennweiten der Zwischenstrahlen (deren Axenwinkel beim Eintritt in das Objectiv zwischen 0 und $\varphi^{(r)}$ liegt) stetig von (f_4) bis $f_4^{(r)}$ abnehmen, wie es der Fall ist, wenn das erste Linsenpaar nur unvollkommen aplanatisch ist. Ähnliches tritt ein, wenn auch nicht in so hohem Grade, wenn $(f_4) < f_4^{(r)}$ war. Doch kann schon bei geringen Werthen von $(f_4) - f_4^{(r)}$ die vordere Krümmung der Flintglaslinse so übermässig stark concav werden müssen, daß sie entweder unherstellbar ist, oder doch eine zu geringe Oeffnung erlaubt, um noch mit Vortheil angewendet werden zu können.

Es ist hieraus ersichtlich, daß, vorzugsweise bei kleinen Brennweiten, möglichst vollkommener Aplanatismus des ersten und demnächst des zweiten Linsenpaares Bedingung für die grösste Deutlichkeit des Bildes ist.

Ganz dasselbe gilt, wie man sich leicht überzeugt, für den Chromatismus.

Von nicht unbedeutendem Einfluss ist ferner die Distanz und die Dicke der Linsenpaare. Da nämlich die Strahlen zwischen den Doppellinsen, und meist auch innerhalb der Linsen divergiren, so treffen dieselben die brechenden Flächen dem Rande um so näher, je weiter die Linsen von einander entfernt und je dicker dieselben sind. Beschränkung dieser Größen hilft daher nicht sowohl zur Deutlichkeit, als insofern zur Helligkeit, als die das erste Linsenpaar verlassenden Strahlen vollständiger von den folgenden aufgenommen werden.

Besteht das Objektiv aus drei Linsenpaaren, und betrachtet man die Objektsweite, die Brennweite des Linsensystems, so wie die Entfernung und Dicke der Gläser als gegeben, so läßt sich noch, da die sich berührenden Flächen der Doppellinsen gleich sind, über drei Krümmungen der ersten und zweiten Doppellinse und über zwei Krümmungen bei der dritten schalten. Da ferner das Brennweitenverhältniß der Paare nicht ganz willkürlich sein darf, insofern die vorderen Vereinigungsweiten kleiner als die Brennweiten sein müssen, so wird man die eine der Krümmungen der beiden ersten Paare dazu verwenden, die Brennweiten einer vorbestimmten Größe gleich, oder sie zwischen bestimmte Grenzen fallen zu machen. Es blieben sonach für jedes Paar nur noch zwei Krümmungen unserer Willkür zu überlassen.

Im Folgenden mögen diese zur Vernichtung der chromatischen Abweichung der Centralstrahlen und zur Aufhebung der sphärischen Abweichung der aus der Axe kommenden Strahlen verwendet werden.

Zur bequemerer Bezeichnung sollen die in (Abschn. V, 45—47) enthaltenen Größen f' , φ' , r' , n , α , α' durch f , φ , r , n , α , α' mit einem Index bezeichnet werden, welcher die Zahl der brechenden Fläche angiebt. Sind nun die Substanzen Flintglas und Kronglas, so ist $n_1 = n_5 = n$, das Brechungsverhältniß des Flintglases, $n_2 = n_3 = n_6 = n_7 = n_{10} = n_{11}$ das des Kronglases in Bezug auf das Flintglas, und $n_4 = n_8 = n_{12}$ das des Kronglases in Bezug auf

die Luft; und überdies ist $r_2 = -r_3$, $r_6 = -r_7$, $r_{10} = -r_{11}$ und $\alpha_2 = \alpha_3$, $\alpha_6 = \alpha_7$, $\alpha_9 = \alpha_{10}$, so wie $f_2 = f_3$, $f_6 = f_7$, $f_9 = f_{10}$. Ferner seien die Entfernungen der Doppellinsen beziehlich e_1 und e_2 , die Dicke der Flintglaslinsen d_1 , d_3 , d_5 , die der Kronglaslinsen d_2 , d_4 , d_6 .

Für das erste Linsenpaar hat man alsdann die Formeln:

$$\text{I. } \left\{ \begin{array}{l} \sin \alpha_1 = \frac{a-r_1}{r_1} \sin \varphi, \quad \sin \alpha_1' = \frac{\sin \alpha_1}{n_1}, \\ \varphi_1 = \varphi + \alpha_1 - \alpha_1', \quad f_1 = r_1 + r_1 \frac{\sin \alpha_1'}{\sin \varphi_1}, \\ \sin \alpha_2 = \sin \alpha_3 = \frac{f_1 - d_1 - r_2}{r_2} \sin \varphi_1, \quad \sin \alpha_2' = \frac{\sin \alpha_2}{n_2}, \\ \varphi_2 = \varphi_3 = \varphi_1 + \alpha_2 - \alpha_2', \quad f_2 = f_3 = r_2 + r_2 \frac{\sin \alpha_2'}{\sin \varphi_2}, \\ \sin \alpha_4 = \frac{f_2 - d_2 - r_4}{r_4} \sin \varphi_2, \quad \sin \alpha_4' = \frac{\sin \alpha_4}{n_4}, \\ \varphi_4 = \varphi_2 + \alpha_4 - \alpha_4', \quad f_4 = r_4 + r_4 \frac{\sin \alpha_4'}{\sin \varphi_4}. \end{array} \right.$$

Ist die erste Fläche eben, so treten an die Stelle der 1ten, 3ten und 4ten dieser Gleichungen:

$$\text{I'. } \alpha_1 = -\varphi, \quad \varphi_1 = -\alpha_1', \quad f_1 = -a \frac{\tan \alpha_1}{\tan \alpha_1'}.$$

Aus diesen Formeln erhält man die Werthe der Vereinigungsweiten (f_1) , (f_2) , (f_4) der Centralstrahlen, wenn man φ , φ_1 , φ_2 , φ_4 als kleine Größen annimmt, und demnach für deren Sinus die Bögen setzt. Bezeichnet man nämlich $\frac{a-r_1}{r_1}$ durch ω , so wird

$$\alpha_1 = n_1 \alpha_1' = \omega \varphi, \quad \varphi_1 = \left(1 - \frac{n_1 - 1}{n} \omega\right) \varphi,$$

$$\text{folglich } (f_1) = \frac{n_1(1-\omega)r_1}{n_1 - (n_1 - 1)\omega} = \frac{ar_1}{(n_1 - 1)a - r_1},$$

und mithin

$$\text{II. } \left\{ \begin{array}{l} \frac{1}{(f_1)} = \frac{n_1 - 1}{n_1 r_1} - \frac{1}{ar_1}, \quad \frac{1}{(f_2)} = \frac{n_2 - 1}{n_2 r_2} - \frac{1}{((f_1) - d_1)n_2}, \\ \frac{1}{(f_4)} = \frac{n_4 - 1}{n_4 r_4} - \frac{1}{((f_2) - d_2)n_4}. \end{array} \right.$$

Im Fall einer ebenen Vorderfläche wird die erste dieser Gleichungen

$$\text{II'. } (f_1) = -\infty_1.$$

Bei der Berechnung des ersten Paares würde man etwa, wie folgt, verfahren können.

Nachdem man einen Werth F angenommen hat, welchem die Brennweite desselben nicht stark abweichen soll, so bestimmt man aus der Näherungsformel

$$\pi F = -F_1(1 - \pi)$$

vorläufig den Werth F_1 der Brennweite der Flintgläser und nachdem man für r_1 einen bestimmten Werth gewählt hat, aus

$$\frac{1}{r_2} = \frac{1}{r_1} - \frac{1}{(n_1 - 1)F_1}$$

den zugehörigen Werth von r_2 . Den Radius r_1 wird man in der Regel mit Vortheil unendlich groß (also die Vorderfläche eben) nehmen können. Alsdann bestimmt man r_4 so, daß die chromatische Abweichung gehoben wird.

Ist nämlich (f_2') , (f_4') , n_4' für diejenigen Farbenstrahlen, welche man mit den mittleren vereinigen will, das, was (f_2) , (f_4) , n_4 für die mittleren Strahlen ist, und bezeichnet man die umgekehrten Werthe der Constanten $((f_2) - d_2)n_4$ und $((f_2') - d_2)n_4'$ beziehlich durch ν und ν' , so hat man, wenn $(f_2) = (f_2')$ werden soll,

$$\text{III. } r_4 = \frac{\partial n_4}{n_4 n_4' (\nu' - \nu)}$$

als Bedingung des Achromatismus.

Mittelst dieser Werthe von r_1 , r_2 , r_4 sucht man, dem φ einen Grenzwert beilegend, aus (I.) f_4 , und wiederholt die letzten Theile der Rechnung für einen etwas geänderten Werth von r_2 und von dem aus (III.) dazu gefundenen r_4 die Rechnung, wenn f_4 nicht hinreichend genau mit (f_4) übereinstimmt. Das Nicht-Coincidiren von f_4 und (f_4) giebt sich schon während der Rechnung kund, da f_1 sich nicht viel von (f_1) unterscheiden darf und f_2 etwas kleiner als (f_2) werden muß. Wird f_4 zu klein, so hat man r_2 zu verkleinern, im entgegengesetzten Falle zu vergrößern.

reichen meist wenige Versuche aus, einen hinlänglich neuen Werth von r_2 zu finden, namentlich wird man, es auf kleine Aenderungen von F_1 nicht ankommt, selb. r_1 zu ändern nöthig haben, welches letztere indess dann schehen muß, wenn r_2 oder r_3 zu kleine Grössen werden sollten. Da ferner die Kronglaslinse stets die kleinere Brennweite, also die stärksten Krümmungen hat, so werden die Verbindungen die vortheilhaftesten, in denen r_2 und r_4 nahe gleich werden.

Die Radien des zweiten Linsenpaares ergeben sich auf demselben Wege, aus denselben Formeln, in denen sich nur die Indices ändern, und φ und a durch φ_4 und $f_4 - e_1$ ersetzt sind. Am bequemsten möchte es sein, wo es sich thun läßt, die Brennweite F_3 der zweiten Flintglaslinse so zu nehmen, daß $F_3 = \frac{f_4 - e_1}{a} F_1$ wird, weil also dann $\frac{r_5}{F_3}$, $\frac{r_6}{F_3}$ und $\frac{r_8}{F_3}$ nahe gleich $\frac{r_1}{F_1}$, $\frac{r_2}{F_1}$ und $\frac{r_4}{F_1}$ genommen werden kann.

Was das dritte Linsenpaar betrifft, so setze man zunächst $r_9 = \infty$, also

$(f_9) = (e_1 - f_4)n_1$ und $(f_9') = (e_1 - f_4)n_1'$, und substituirt diese Werthe von (f_9) und (f_9') in die zweite der Gleichungen (II.) und in die correspondirende

$$\frac{1}{(f_{10}')} = \frac{n_2' - 1}{n_2' r_2} - \frac{1}{((f_9') - d_6)n_2'}$$

so daß man zwei Gleichungen zwischen r_2 , (f_{10}) und (f_{10}') erhält. Verbindet man hiermit die dritte Gleichung (I.), so wie (III.), d. h.

$$r_{12} = \frac{\partial n_4}{n_4 n_4' (\nu' - \nu)},$$

so $\nu^{-1} = n_4((f_{10}) - d_6)$ und $\nu'^{-1} = n_4'((f_{10}') - d_6)$ und (f_{12}) die gegebene Brennweite des Objectives ist, so erhält man durch Elimination von (f_{10}) und (f_{10}') die durch den Achromatismus bedingten Werthe von r_{10} und r_{12} . Durch Variiren von r_9 und Wiederholen der Rechnung kommt man mittelst der Gleichungen (I.) auf die Systeme der Halb-

messer, welche die Bedingung des Aplanatismus befriedigen. Leichter kommt man zur Bestimmung von r_{10} , wenn man, da (f_{10}) nahe gleich $\frac{(f_{12})}{n_4} + d_6$ sein muß, diesen Werth in die zweite der Gleichungen (II.) setzt. Der Werth von r_{11} findet sich dann aus (III.).

Auch kann man aus den Gleichungen (II. u. III.) r_4 , (f_9) , (f_9') , (f_{10}) , (f_{10}') eliminiren; man kommt alsdann auf eine quadratische Gleichung zwischen r_9 und r_{10} , welche für jedes r_9 das r_{10} dazu bestimmt. Von den Constanten dieser Gleichung bleibt ein Theil für die letzten Linsenpaare aller Objectiv-Combination desselben Mikroskops ungewandelt, und die übrigen behalten für das gerade zu berechnende dritte Paar immer denselben Werth, so daß man sie nur ein für allemal zu berechnen hat.

Bei den Näherungen, von denen die ersten nicht durchgeführt zu werden brauchen, weil schon die Größe der Differenz $f_9 - f_9'$ auf die Fehler und deren Richtung aufmerksam macht, kommt man schneller auf die richtigen Werthe, wenn man r_{10} statt r_9 variiren läßt, weil jener Halbmesser sich weit langsamer ändert, als dieser.

Bei dem vorgeschlagenen Verfahren ist der Chromatismus der Randstrahlen unberücksichtigt geblieben; es ist indess derselbe in der Regel nur sehr unbedeutend, wenn er für die Centralstrahlen gehoben ist. Sollte er aber bedeutender ausfallen, so müßte man eine Variation der Größen e_2 , d_5 , d_6 versuchen.

O c c u l a r e.

Die Momente, welche bei einem Fernrohr zur Sprache kommen, sind außer der Deutlichkeit: die Helligkeit, die Größe des Gesichtsfeldes und die Vergrößerung. Dieselben hängen hauptsächlich von der Brennweite, der gegenseitigen Entfernung und dem Oeffnungshalbmesser der das Fernrohr constituirenden Linsen ab, und lassen sich daher als Funktionen dieser Größen darstellen.

Da es bei der Herstellung dieser Funktionen auf keine scharfe Schärfe ankommt, so ist in den nachfolgenden hier sich beziehenden Rechnungen die sphärische Abweichung wie die Dicke der Linsen, unberücksichtigt geblieben.

Es bedeute für die Folge f_a die Brennweite der a -ten Linse, b_a ihre vordere, β_a ihre hintere Vereinigungsweite; γ_a den Oeffnungs-Halbmesser, den dieselbe haben muß, damit dem Randstrahl, welcher von der Mitte des Objekts auf den Rand des Objektivs fällt, und welcher anfangs mit der Axe den Winkel φ bildete, noch der Durchgang gestattet wird; φ_a den Winkel, welchen dieser Randstrahl nach der Brechung durch die a -te Linse mit der Axe bildet; \varkappa_a oder f_a den Oeffnungs-Halbmesser, den dieselbe haben muß, damit der Hauptstrahl (welcher, von dem Rande des Gesichtsfeldes kommend, durch die Mitte des Objektivs geht, und mit der Axe anfangs den Winkel ψ bildete) noch durch die Linse gehen könne; ψ_a den Winkel, welchen dieser Hauptstrahl nach der Brechung durch die a -te Linse mit der Axe bildet; γ_{a-1} die Vergrößerung durch die ersten a Linsen, γ_{a-1} die Entfernung der a -ten Linse von der $(a-1)$ -ten; endlich o_a die Entfernung des Auges hinter der a -ten Linse.

In der Figur 101, in welcher DE das Objekt, $C_1 Y_1$ das Objektiv, $C_2 Y_2$, $C_3 Y_3$ etc. die Ocularlinsen, und $Z_2 Z_3 Z_4 \dots$ den Haupt-, $EY_1 Y_2 Y_3 \dots$ den Randstrahl vorstellt, ist demnach $C_1 Y_1 = y_1$, $C_2 Y_2 = y_2$, $C_3 Y_3 = y_3$ etc., $Z_2 = \varkappa_2$, $C_3 Z_3 = \varkappa_3 \dots \dots \dots$, $EC_1 = b_1$, $e_1 C_2 = b_2$, $\gamma_3 = b_3 \dots \dots \dots$, $C_1 e_1 = \beta_1$, $C_2 e_2 = \beta_2$, $C_3 e_3 = b_3 \dots \dots \dots$, $C_2 = \beta_1 + b_2 = \gamma_1$, $C_2 C_3 = \beta_2 + b_3 = \gamma_2 \dots \dots$, $C_2 O_2 = o_2$, $O_3 = o_3 \dots \dots$. Ferner sei die GröÙe des durch die a -te Linse erzeugten Bildes h_a , also $e_1 d_1 = h_1$, $e_2 d_2 = h_2 \dots \dots$, und $O_2 e_2 = \delta_2$, $O_3 e_3 = \delta_3 \dots \dots$, und zwar mögen alle diese GröÙen positiv sein, wenn sie die in der Figur angezeigten Vorzeichen haben, negativ im entgegengesetzten Falle.

Setzt man statt der Tangenten die Bogen, so erhält man unmittelbar aus der Figur

$$10) \begin{cases} \varphi_1 = \frac{y_1}{\beta_1}, & y_1 = b_1 \varphi_1 = \frac{b_1}{\beta_1} y_1 \\ \varphi_2 = \frac{y_2}{\beta_2} = \frac{b_1 y_1}{\beta_1 \beta_2}, & y_2 = b_2 \varphi_2 = \frac{b_2 b_1}{\beta_1 \beta_2} y_1 \\ \varphi_3 = \frac{y_3}{\beta_3} = \frac{b_1 b_2 y_1}{\beta_1 \beta_2 \beta_3}, \text{ etc.} & y_3 = b_3 \varphi_3 = \frac{b_3 b_2 b_1}{\beta_1 \beta_2 \beta_3} y_1, \text{ etc.} \end{cases}$$

Ferner hat man

$$h_1 = \frac{\beta_1}{b_1} h, \quad h_2 = \frac{\beta_2}{b_2} h_1, \quad h_3 = \frac{\beta_3}{b_3} h_2 \dots,$$

also, da $h = b_1 \psi$ ist,

$$11) \quad h_1 = \beta_1 \psi, \quad h_2 = \frac{\beta_1 \beta_2}{b_2} \psi, \quad h_3 = \frac{\beta_1 \beta_2 \beta_3}{b_2 b_3} \psi \dots$$

Ist hierbei h_n positiv, so ist das betreffende Bild aufrecht, wenn n gerade, verkehrt, wenn n ungerade ist, während das Umgekehrte stattfindet, wenn h_n negativ ist.

Da ψ die scheinbare GröÙe des Objekts (von O_1 gesehen) ist, und $\psi_2, \psi_3 \dots$ die scheinbaren GröÙen der Bilder (von $O_2, O_3 \dots$ aus gesehen) sind; da ferner, wenn in O_2 das Bild $e_1 d_1$ deutlich gesehen werden soll, die einfallenden Strahlen $d_1 C_2, Z_2 O_2$ nahe parallel sein müssen, so daÙ $h_1 = b_2 \psi_2 = \beta_1 \psi$ ist; so hat man

$$12) \quad \psi_2 = \frac{\beta_1}{b_2} \psi, \quad m_2 = \frac{\psi_2}{\psi} = \frac{\beta_1}{b_2}.$$

Ebenso findet man

$$12) \quad \begin{cases} \psi_3 = \frac{\beta_1 \beta_2}{b_2 b_3} \psi, & m_3 = \frac{\beta_1 \beta_2}{b_2 b_3} \\ \psi_4 = \frac{\beta_1 \beta_2 \beta_3}{b_2 b_3 b_4} \psi, \dots & m_4 = \frac{\beta_1 \beta_2 \beta_3}{b_2 b_3 b_4}, \dots *) \end{cases}$$

*) Da die Tangenten der Winkel $\psi_2, \psi_3, \psi_4 \dots$ der Vergrößerung proportional sind, so können die Gleichungen (12), in denen diese Tangenten durch die Bögen ersetzt sind, so wie die von ihnen abgeleiteten Gleichungen, nur für schwächere Vergrößerungen genügend genaue Resultate liefern.

Von dem im Text befolgten, von Euler in seiner Dioptrik eingeschlagenen Gang abgehend, hat daher Schleiermacher eine sich auf strengeren Formeln gründende Theorie der Oculare aufzustellen versucht, deren Principien sich in (Pogg. Ann. XIV) entwickelt finden.

Wird m_a negativ, so liegt der Punkt O_a vor, statt hinter der Linse.

Endlich erhält man durch Verbindung von (10. u. 12)

$$13) \quad y_2 = \frac{y_1}{m_2}, \quad y_3 = \frac{y_1}{m_3}, \quad y_4 = \frac{y_1}{m_4} \dots$$

Da sich nun die Menge des auf die letzte Linse fallenden Lichtes zu der ins Auge dringenden wie die Fläche der letzten Linse zur Fläche der Pupille verhält, so hat man zum Ausdruck der Helligkeit H , wenn $2p$ der Durchmesser der Pupille ist,

$$H = \frac{y_a^2}{p^2} = \frac{y_1^2}{m_a^2 p^2},$$

Als nur die Pupille gleich oder kleiner als die Oeffnung der letzten Linse ist. Nimmt man nun, wie es gewöhnlich geschieht, $y_a = 0,02$ und $p = 0,05$, so wird $m_a = y_1$ und $H = \frac{400 y_1^2}{m_a^2}$.

Da aus der Formel $F = f - e'$ p. 167 das Gesetz folgt, daß die reciproke Focallänge gleich der Summe der beiden reciproken Vereinigungsweiten ist, sobald man auf die Linsendicke keine Rücksicht nimmt, so folgt für unsern Fall, wegen $C_2 O_2 = o_2$,

$$\frac{1}{f_2} = \frac{1}{o_1 C_2} + \frac{1}{o_2},$$

also, insofern $x_2 = a_2 f_2 = o_1 \psi$ ist,

$$o_2 = \frac{a_2 f_2}{a_2 - \psi};$$

benso wegen

$$\frac{1}{f_3} = \frac{1}{O_2 C_3} + \frac{1}{o_3} \quad \text{und} \quad O_2 C_3 = \frac{o_2 x_3}{x_2} = \frac{a_3 f_3}{a_2 - \psi},$$

$$o_3 = \frac{a_3 f_3}{a_3 - a_2 + \psi};$$

und allgemein:

$$14) \quad o_a = \frac{a_a f_a}{a_a - a_{a-1} + a_{a-2} \dots \pm a_2 \mp \psi},$$

während aus $\psi_a = \frac{x_a}{o_a}$ folgt:

$$15) \left\{ \begin{array}{l} \psi_2 = a_2 - \psi, \quad \psi_3 = a_3 - a_2 + \psi, \\ \psi_4 = a_4 - a_3 + a_2 - \psi \text{ etc.} \end{array} \right.$$

Aus dieser Gleichung ergibt sich noch, wegen

$$m_2 = \frac{\psi_2}{\psi},$$

$$16) \left\{ \begin{array}{l} m_2 = \frac{a_2 - \psi}{\psi}, \quad m_3 = \frac{a_3 - a_2 + \psi}{\psi}, \\ m_4 = \frac{a_4 - a_3 + a_2 - \psi}{\psi}, \text{ etc.,} \end{array} \right.$$

und der Halbmesser des Gesichtsfeldes ψ :

$$17) \quad \psi = \frac{a_2}{m_2 + 1} = \frac{a_3 - a_2}{m_3 - 1} = \frac{a_4 - a_3 + a_2}{m_4 + 1} \text{ etc.}$$

Ferner folgt aus (16 u. 12)

$$18) \left\{ \begin{array}{l} a_1 = \left(\frac{\beta_1}{b_2} + 1 \right) \psi, \quad a_2 - a_1 = \left(\frac{\beta_1 \beta_2}{b_2 b_3} - 1 \right) \psi, \\ a_4 - a_3 + a_2 = \left(\frac{\beta_1 \beta_2 \beta_3}{b_2 b_3 b_4} + 1 \right) \psi \text{ etc.,} \end{array} \right.$$

und aus (16 u. 14)

$$19) \quad \sigma_2 = \frac{a_2 f_2}{m_2 \psi}.$$

Was die Werthe von x_2 betrifft, so findet sich in der Figur:

$$C_2 Z_2 : O_2 C_2 = C_2 Z_2 - e_2 d_2 : e_2 C_2, \text{ d. h.}$$

$$x_2 : \frac{x_2}{a_2 - \psi} = x_2 - h_2 : b_2,$$

woraus sich ergibt:

$$20) \quad x_2 = a_2 f_2 = b_2 (a_2 - \psi) + h_2;$$

Ebenso findet man

$$20) \left\{ \begin{array}{l} x_4 = b_4 (a_4 - a_3 + \psi) + h_4, \\ x_6 = b_6 (a_6 - a_5 + a_4 - \psi) + h_6, \dots \end{array} \right.$$

wo $h_2, h_4, h_6 \dots$ durch ihre Werthe aus (11) ersetzt werden können.

Da überdies

$$x_2 = \gamma_1 \psi = C_2 O_2 \psi_2, \quad x_4 = O_2 C_2 \psi_2 = O_2 C_2 \psi_4,$$

$$x_6 = O_2 C_4 \psi_4 = O_4 C_4 \psi_6, \dots$$

und $C_2 O_2 + O_2 C_2 = \gamma_2, \quad C_2 O_4 + O_4 C_4 = \gamma_4, \dots$ ist, hat man auch

$$21) \quad \gamma_2 = \frac{x_2 + x_3}{\psi_2}, \quad \gamma_3 = \frac{x_3 + x_4}{\psi_3}, \quad \gamma_4 = \frac{x_4 + x_5}{\psi_4} \dots$$

und somit:

$$22) \quad \begin{cases} x_2 = \gamma_1 \psi, & x_3 = (a_2 - \psi) \gamma_2 - x_2, \\ x_4 = (a_3 - a_2 + \psi) \gamma_3 - x_3 \text{ etc.} \end{cases}$$

und endlich

$O_2 e_2 : e_2 d_2 = C_2 O_2 : C_2 Z_2$, d. h. $\delta_2 : h_2 = x_2 : o_2$ ist, hat man noch

$$23) \quad \begin{cases} \delta_2 = \frac{h_2}{m_2 \psi} = \frac{\beta_1 \beta_2}{b_2 m_2}, \text{ und ebenso} \\ \delta_3 = \frac{\beta_1 \beta_2 \beta_3}{b_2 b_3 m_3}, \quad \delta_4 = \frac{\beta_1 \beta_2 \beta_3 \beta_4}{b_2 b_3 b_4 m_4} \text{ etc.} \end{cases}$$

Für die Farbenzerstreuung in der Axe ergibt sich aus 0):

$$\frac{\partial \varphi_2}{\partial \beta_2} = \frac{\partial b_2}{\partial \beta_2} - \frac{\partial \beta_1}{\partial \beta_2} - \frac{\partial \beta_2}{\partial \beta_2},$$

welchem Ausdruck, weil $\gamma_1 = \beta_1 + b_3$ einen constanten Werth hat, $\partial \beta_1 = -\partial b_2$ ist. Für den Fall, daß die Strahlen aus der zweiten Linse parallel austreten, wird daher

$$\partial \varphi_2 = -\frac{\varphi_2 \partial \beta_2}{\beta_2} = -\frac{b_2 y_1}{\beta_1 \beta_2^2} \partial \beta_2.$$

Verbindet man diese Gleichung mit Abschn. V (54), und merkt, daß das dortige f_1, f_2, F_1, F_2, e'' identisch ist mit

$$\frac{1}{\beta_1}, \quad \frac{1}{\beta_2}, \quad \frac{1}{f_1}, \quad \frac{1}{f_2}, \quad -\frac{1}{b_2},$$

erhält man

$$24) \quad \partial \varphi_2 = -\left(\frac{\theta'}{f_1} + \frac{\theta'' b_2^2}{\beta_1^2 f_2}\right) \frac{\beta_1 y_1}{b_2},$$

und ebenso für drei Linsen aus Abschn. V (60):

$$24) \quad \partial \varphi_3 = \left(\frac{\theta'}{f_1} + \frac{\theta'' b_2^2}{\beta_2^2 f_2} + \frac{\theta''' b_2^2 b_3^2}{\beta_1^2 \beta_2^2 f_3^2}\right) \frac{\beta_1 \beta_2 y_1}{b_2 b_3}, \text{ etc.}$$

Die Farbenzerstreuung am Rande, d. h. $\partial \psi_a$, erhält man, wie folgt.

Die Gleichung (15) liefert $\partial \psi = \partial a_2$, während aus $a_2 f_2 = \gamma_1 \psi$ folgt: $f_2^2 \partial a_2 = -\gamma_1 \psi \cdot \partial f_2 = -a_2 f_2 \partial f_2$. nun nach Abschn. V (52) $\partial f_2 = -f_2 \theta''$ ist, so er-

giebt sich

$$25) \quad \partial\psi_2 = a_2\theta''.$$

Betrachtet man, wenn eine dritte Linse hinzutritt, das Bild der zweiten Linse als Objekt, also $\partial\psi_2$ als den Gesichtswinkel, unter welchem dasselbe erscheint, so erhält man für die von demselben abhängige Aenderung von $\frac{\beta_2}{b_3}\partial\psi_2$, während die von der Aenderung von ψ_2 unabhängige Aenderung wiederum $a_3\theta'''$ ist. Man hat sonach

$$25) \quad \partial\psi_3 = \frac{\beta_2}{b_3}a_2\theta'' + a_3\theta''',$$

und ebenso für vier Linsen

$$25) \quad \partial\psi_4 = \frac{\beta_3}{b_4}\partial\psi_3 + a_4\theta''' = \frac{\beta_2\beta_3}{b_3b_4}a_2\theta'' + \frac{\beta_3}{b_4}a_3\theta''' + a_4\theta''',$$

etc. etc.

Was die sphärische Abweichung, die wiederum (wie p. 170) durch s vorgestellt werden möge, betrifft, so erhält man dieselbe aus Abschn. V (42), wenn man der Kürze wegen die in der eckigen Klammer stehenden Glieder nach der Reihe durch $2P_1, 2P_2, 2P_3 \dots$ bezeichnet (da das dortige y die oben durch y_1 vorgestellte halbe Öffnung und das dortige f der reciproke Werth der letzten Vereinigungsweite β_n ist), für ein System von n Linsen:

$$s_n = \beta_n^2 y_1^2 (P_1 + P_2 + P_3 + \dots + P_n).$$

Der Ausdruck P_n läßt sich auf folgende Form bringen:

$$P_n = \frac{\mu_n}{f_n} \left(\frac{\lambda_n}{f_n} + \frac{v_n}{b_n \beta_n} \right),$$

wo μ_n und v_n Funktionen des Brechungsverhältnisses sind und zwar

$$\mu_n = \frac{n(4n-1)}{8(n-1)^2(n+2)}, \quad v_n = \frac{4(n-1)^2}{4n-1},$$

(unter n das Brechungsverhältniß der n ten Linse verstanden), und wo λ_n von den Krümmungsradien derselben r und r'' dergestalt abhängt, daß

$$\frac{1}{r'} = \frac{\rho_n}{b_n} - \frac{\sigma_n}{\beta_n} + \frac{\tau_n}{f_n} \sqrt{\lambda_n - 1}$$

$$\frac{1}{r''} = \frac{\rho_n}{\beta_n} + \frac{\sigma_n}{b_n} - \frac{\tau_n}{f_n} \sqrt{\lambda_n - 1}$$

t, in welchen Ausdrücken der Kürze wegen

$$\rho_a = \frac{4+n-2n^2}{2(n-1)(n+2)}, \quad \sigma_a = \frac{n(2n+1)}{2(n-1)(n+2)},$$

$$\tau_a = \frac{n\sqrt{4n-1}}{2(n-1)(n+2)},$$

gesetzt ist *).

Bezeichnet man nun, wie p. 177 den Halbmesser des Abweichungskreises durch r , so erhält man dessen scheinbare Gröfse R , wenn man r durch den Abstand des Auges vom letzten Bilde, e , dividirt. Nun ist aber für 1, 2, 3, 4 Linsen beziehlich

$$e = \frac{\beta_1}{m_1}, \quad e = \frac{\beta_1\beta_2}{b_2m_2}, \quad e = \frac{\beta_1\beta_2\beta_3}{b_2b_3m_3}, \quad e = \frac{\beta_1\beta_2\beta_3\beta_4}{b_2b_3b_4m_4}, \dots$$

so für eine Linse

$$R_1 = \frac{1}{4} m_1 y_1^3 P_1,$$

und für a Linsen

$$26) \quad R_a = \frac{m_a y_1^3}{4} \left[P_1 + \left(\frac{b_2}{\beta_1} \right)^4 P_2 + \left(\frac{b_2 b_3}{\beta_1 \beta_2} \right)^4 P_3 \right. \\ \left. + \dots + \left(\frac{b_2 b_3 \dots b_a}{\beta_1 \beta_2 \dots \beta_{a-1}} \right)^4 P_a \right],$$

und für ein Fernrohr, für welches $b_1 = \infty$ und $\beta_1 = f_1$ wird, wenn man

$$\lambda_c \left(\frac{b_c}{f_c} \right)^2 + \frac{\nu_c b_c}{\beta_c} = Q_c$$

setzt,

$$26, a) \quad R_a = \frac{m_a y_1^3}{4 f_1^3} \left[\mu_1 \lambda_1 f_1 + \frac{\mu_2 b_2^2}{f_2} Q_2 + \frac{\mu_3 b_3^2}{f_3} \left(\frac{b_2}{\beta_2} \right)^4 Q_3 \right. \\ \left. + \frac{\mu_4 b_4^2}{f_4} \left(\frac{b_2 b_3}{\beta_2 \beta_3} \right)^4 Q_4 + \dots \right].$$

Die bisher entwickelten Ausdrücke erhalten eine, namentlich für eine grössere Linsenzahl sehr bequeme Form,

*) In Euler's Dioptrik (Tom. II, p. 11) befindet sich eine Tafel, welche die Werthe von λ , μ , ν , ρ , σ , τ für die Werthe von $n = 1,50$ bis $n = 1,60$, und in Littrow's Dioptrik (p. 59) eine Tafel, welche dieselben für die Werthe von $n = 1,30$ bis $n = 1,80$ ein für allemal berechnet enthält.

wenn man

$$\frac{\beta_a}{b_a} = A_{a-1}, \quad \frac{\beta_{a-1}}{b_a} = B_{a-1}$$

setzt. Es wird alsdann

$$b_2 = \frac{\beta_1}{B_1}, \quad b_3 = \frac{A_1 b_1}{B_1 B_2}, \quad b_4 = \frac{A_1 A_2 \beta_1}{B_1 B_2 B_3} \dots$$

$$\beta_2 = A_1 b_2, \quad \beta_3 = A_2 b_3, \quad \beta_4 = A_3 b_4 \dots$$

$$f_1 = \frac{A_1 \beta_1}{(1 + A_1) B_1}, \quad f_2 = \frac{A_1 A_2 \beta_1}{(1 + A_2) B_1 B_2},$$

$$f_3 = \frac{A_1 A_2 A_3 \beta_1}{(1 + A_3) B_1 B_2 B_3} \dots$$

und die Gleichungen (21, 12, 18, 19) gehen beziehungsweise über in:

$$\gamma_1 = \frac{(1 + B_1) \beta_1}{B_1}, \quad \gamma_2 = \frac{(1 + B_2) A_1 \beta_1}{B_1 B_2},$$

$$\gamma_3 = \frac{(1 + B_3) A_1 A_2 \beta_1}{B_1 B_2 B_3} \dots$$

$$m_a = B_1 B_2 B_3 \dots B_{a-1}$$

$$a_1 = (B_1 + 1) \psi, \quad a_2 - a_1 = (B_1 B_2 - 1) \psi,$$

$$a_4 - a_3 + a_2 = (B_1 B_2 B_3 + 1) \varphi \dots$$

$$o_1 = \frac{\beta_1 a_2}{B_1^2 \psi}, \quad o_2 = \frac{A_1 \beta_1 a_3}{B_1^2 B_2^2 \psi}, \quad o_4 = \frac{A_1 A_2 \beta_1 a_4}{B_1^2 B_2^2 B_3^2 \psi}$$

Da, wenn β_a negativ wird, das zugehörige Bild virtuell ist, so gibt es zwischen der ersten und zweiten, zweiten und dritten etc. Linse kein Bild, sobald B_1, B_2 negativ werden.

Für Fernröhre hat man demnach außer der Relation $m_a = B_1 B_2 B_3 \dots B_{a-1}$ folgende Gleichungen

$$27) \left\{ \begin{array}{l} \frac{A_1 a_2}{A_1 + 1} = (B_1 + 1) \psi \\ \frac{A_2 a_3}{A_1 + 1} = (B_1 B_2 - 1) \psi + a_2 \\ \frac{A_3 a_4}{A_2 + 1} = (B_1 B_2 B_3 + 1) \psi + a_2 - a_3 \\ \frac{A_4 a_5}{A_3 + 1} = (B_1 B_2 B_3 B_4 - 1) \psi + a_4 - a_3 + a_2 \end{array} \right.$$

je nachdem sie aus 2, 3, 4 oder 5 Linsen zusammen

lzt sind, oder da, für ein Fernrohr von n Linsen β_n also
ch A_{n-1} unendlich ist,

$$\psi = \frac{a_n - a_{n-1} + a_{n-2} \dots \pm a_2}{m \pm 1},$$

das (+) oder (−) Zeichen gilt, je nachdem n eine
rade oder ungerade Zahl ist.

Die Gleichung, welche die Vernichtung der Randfar-
n bedingt (25), wird:

$$28) \quad a_2 + \frac{a_3}{B_2} + \frac{a_4}{B_2 B_3} \dots + \frac{a_n}{B_2 B_3 B_4 \dots B_{n-1}} = 0,$$

nd die sphärische Abweichung ist, wenn man

$$\lambda_n (A_{n-1} + 1)^2 + \nu_n A_{n-1} = S_n$$

zt, für 2, 3, 4, 5 Linsen:

$$R_2 = \frac{m_2 y_1^3}{4 \beta_1^3} \left(\mu_1 \lambda_1 + \frac{\mu_2 \lambda_2}{m_2} \right)$$

$$R_3 = \frac{m_3 y_1^3}{4 \beta_1^3} \left(\mu_1 \lambda_1 + \frac{\mu_2 (A_1 + 1) S_2}{A_1^3 B_1} + \frac{\mu_3 \lambda_3}{A_1^3 m_3} \right)$$

$$R_4 = \frac{m_4 y_1^3}{4 \beta_1^3} \left(\mu_1 \lambda_1 + \frac{\mu_2 (A_1 + 1) S_2}{A_1^3 B_1} + \frac{\mu_3 (A_2 + 1) S_3}{A_1^3 A_2^3 B_1 B_2} \right. \\ \left. + \frac{\mu_4 \lambda_4}{A_1^3 A_2^3 m_4} \right)$$

$$R_5 = \frac{m_5 y_1^3}{4 \beta_1^3} \left(\mu_1 \lambda_1 + \frac{\mu_2 (A_1 + 1) S_2}{A_1^3 B_1} + \frac{\mu_3 (A_2 + 1) S_3}{A_1^3 A_2^3 B_1 B_2} \right. \\ \left. + \frac{\mu_4 (A_3 + 1) S_4}{A_1^3 A_2^3 A_3^3 B_1 B_2 B_3} + \frac{\mu_5 \lambda_5}{A_1^3 A_2^3 A_3^3 m_5} \right).$$

Anwendung auf die Construction der Fern- röhre.

Um zu zeigen, wie sich die entwickelten Formeln zur
nstruction von Fernröhren anwenden lassen, mögen ei-
ge der vorzüglichsten dieser Instrumente etwas näher be-
achtet werden.

Galilei'sches Fernrohr mit einer Ocularlinse.

Da die Strahlen der Axe parallel in das Fernrohr fallen, und auch derselben nahe parallel austreten, so ist $b_1 = b_2 = \infty$, $\beta_1 = f_1$, $b_2 = f_2$, also

$$m_2 = \frac{f_1}{f_2}, \quad \psi = \frac{a_2}{m_2 + 1}, \quad \gamma_1 = f_1 + f_2,$$

$$o_2 = \frac{a_2 f_2}{m_2 \psi} = (f_1 + f_2) \frac{f_2}{f_1} = (m_2 + 1) \frac{f_2}{m_2}, \quad y_2 = \frac{y_1}{m_2},$$

$$x_2 = a_2 f_1, \quad H = \frac{y_1^2}{p^2} + \frac{1}{2a_2} y_1^2,$$

während f_2 , und somit auch m_2 , negativ ist, also das Bild aufrecht erscheint. Ferner ist a_2 negativ, weil x_2 positiv sein muß. Da sonach o_2 negativ ist, so sollte das Auge sich vor der Ocularlinse befinden; man muß daher, um so viel als möglich von dem durch ψ bezeichneten Gesichtsfelde zu übersehen, das Auge dem Glase sehr nahe halten. Da überdies ψ abnimmt, wenn m_2 zunimmt, so wird das Gesichtsfeld um so kleiner, je stärker die Vergrößerung ist.

Als Ausdruck für die Farbenzerstreuung in den Axen hat man wegen $f_1 = m_2 f_2$, $y_1 = m_2 y_2$ aus (24)

$$d\varphi_2 = (m_2 \theta' + \theta'') \frac{m_2 y_2}{f_1};$$

es verhält sich dieselbe also, wenn Objectiv und Ocular aus demselben Glase bestehen, und mithin $\theta' = \theta''$ wird, wie die Quadrate der Vergrößerung.

Der Halbmesser der Kugelabweichung endlich ist

$$R_2 = \frac{m_2 y_1^2}{4f_1^3} \left(\mu_1 \lambda_1 + \frac{\mu_2 \lambda_2}{m_2} \right)$$

oder für $\theta' = \theta''$

$$R_2 = \frac{m_2 \mu_1 \lambda_1 y_1^2}{4f_1^3} \left(1 + \frac{1}{m} \right) = \frac{m_2^3 \mu_1 \lambda_1 y_1^2 (m_2 + 1)}{4f_1^3}.$$

Der vom Ocular abhängige Theil der Abweichung ist, wie man aus diesem Ausdrucke ersieht, für starke Vergrößerungen sehr klein gegen den vom Objectiv herrührenden, so daß man dieselbe meist gar nicht zu berücksichtigen braucht, wenn man ein Doppelobjectiv anwendet. Ganz

man indess die Abweichung nie fortgebracht werden. Bei einfachem Objectiv und für $\theta' = \theta''$ wächst R_2 wie m_2^3 , man muß also f_1 und mithin die Länge des Fernrohrs in dem Fall bei stärkeren Vergrößerungen sehr groß nehmen, wenn man ein einigermaßen deutliches Bild haben will.

Als zweckmäßig hat man folgende Verbindungen (f_1 und f_2 in Zollen ausgedrückt) gefunden:

f_1	2	5	8	18	30
f_2	$-\frac{1}{2}$	-1	$-\frac{3}{2}$	-2	-3
m_2	4	5	6	9	10

Will man nun ein Fernrohr construiren, so kann man der Bestimmungsstücke beliebig wählen, und zwar wird man unter diese den Werth von ψ oder von m_2 oder von $d\varphi_2$ und R_2 aufnehmen, je nachdem man ein großes Gesichtsfeld (welches für Taschenperspektive besonders berücksichtigt werden muß) oder eine starke Vergrößerung, oder große Helligkeit, oder endlich große Deutlichkeit vorzugsweise bezweckt.

Ist das Objectiv einfach, und von demselben Glase wie das Ocular, so betrachtet man am besten, $d\varphi_2$ und R_2 gegeben, und nimmt hierzu zwei andere Stücke, je nach den Anforderungen, denen das Fernrohr genügen soll. Nimmt man z. B. $n' = n'' = 1,55$, also $\lambda_1 = \lambda_2 = 1,6298$ und $\mu_1 = \mu_2 = 0,9381$, so erhält man in Minuten

$$R_2 = 1314 \frac{m y_1^3}{f_1^3} (m+1)$$

$$d\varphi_2 = 3438 m (m+1) \frac{y_1 \theta'}{f_1},$$

und daher, wenn man y_1 eliminirt, und $\theta' = \frac{1}{55}$ annimmt,

$$R_2 = \frac{0,0053798 (d\varphi)^3}{(m+1)}.$$

Da $d\varphi$ mit R zugleich abnimmt, und da überdies $d\varphi$ aufsteigen darf, so reicht es hin, R klein genug zu nehmen. Bestimmt man R auf eine Sekunde, so ergibt sich

$$d\varphi = 1,45779 (m+1)^{\frac{1}{3}}$$

$$f_1 = 42,8796 y_1 \sqrt[3]{m+1}.$$

Nimmt man noch die Vergrößerung m und die Helligkeit, also y_1 , als gegeben an, zu welchem letzten Zweck man y_2 so nahe als möglich an $\frac{1}{2}$ nehmen muß, so findet man hieraus

$$y_1 = my_2 \text{ und } f_1 = \frac{f_2}{m}, \quad \psi = \frac{3438 a_2}{m+1}.$$

Soll nun das Gesichtsfeld möglichst groß werden, so muß a_2 möglichst groß genommen werden; jedoch ist hierbei zu berücksichtigen, daß a_2 nicht größer als $\frac{1}{4}$ oder $\frac{1}{2}$ sein darf, und daß x_2 , d. h. $f_1 a_2 > y_2$, also $a_2 > \frac{y_2}{f_1}$ sein muß.

Wird z. B. $m = -11$, $y_1 = 0,55$, $\varphi = 20$ Min. vorausgesetzt, so wird $d\varphi = 6,77$ Min., $f_1 = 50,809$, $f_2 = -4,619$, $y_2 = 0,05$, $\gamma_1 = 46,190$, $a_2 = 0,058$, $x_2 = 0,2678$, $H = 1$.

Ist das Objektiv ein doppeltes, so gelten die obigen Formeln noch, wenn man die Doppellinse durch eine einfache ersetzt denkt, welche die Strahlen ebenso bricht, also mit ihr eine gleiche Oeffnung ($2y_1$), dieselbe Bildgröße und dasselbe φ_2 hat. — Im Allgemeinen kann man annehmen, daß die Oeffnung des Objektivs so groß ist, daß die Brennweite der substituirten (imaginären) Linse $\frac{1}{2}m$ Zolle beträgt, so daß man durchschnittlich $f_1 = -\frac{1}{2}m$, mithin $f_2 = -\frac{1}{2}$, und demnach $x_2 = -\frac{1}{2}a_2$, $y_1 = my_2$, $\gamma_1 = f_1 - \frac{1}{2}$, $H = 400y_2^2$, $\psi = \frac{3438 a_2}{m+1}$ erhält.

Ist z. B. $m = -9$, $x_2 = \frac{1}{10}$, $y_2 = \frac{1}{10}$, so wird $f = \frac{1}{10}$, $a_2 = -\frac{1}{10}$, $y_1 = 0,18$, $\psi = 42^m,97$, $\gamma_1 = 4$, $H = 0,16$.

Astronomisches Fernrohr mit zwei Ocularlinsen.

Setzen wir ein Doppelobjektiv voraus, dessen Bild von beiden Abweichungen frei ist, bezeichnen $\frac{a_3}{a_2}$ und $\frac{b_2}{\beta_2}$ beziehlich durch q und A , ersetzen m_2 durch m , und betrachten f_1 , m , q , A als gegeben, so erhalten wir, da

$\beta_1 = f_1$, $b_3 = f_3$ ist, aus der Gleichung

$$(29) \quad f_2^{-1} = b_2^{-1} + \beta_2^{-1},$$

in Verbindung mit den Gleichungen (12, 17, 22), d. h. mit

$$m = \frac{f_1 \beta_2}{f_3 b_2}, \quad \psi = \frac{a_3 - a_2}{m - 1}, \quad f_1 + b_2 = \frac{f_2 a^2}{\psi},$$

die Stücke f_2 , f_3 , b_2 , β_2 , wie folgt:

$$(30) \quad \left\{ \begin{array}{l} f_2 = -\frac{f_1(q-1)}{B}, \quad f_3 = \frac{f_1}{Am}, \\ b_2 = -\frac{f_1(q-1)(A+1)}{B}, \quad \beta_2 = \frac{b_2}{B}, \end{array} \right.$$

in welchen Ausdrücken der Kürze wegen B für

$$q - m + (q - 1)A \quad \text{gesetzt ist.}$$

Ferner findet sich

$$\gamma_1 = -\frac{f_1(m-1)}{B}, \quad \gamma_2 = \frac{q - m + (q - 1)[(1 - m)A - m]}{mAB} f_1$$

$$\kappa_2 = a_2 f_2, \quad \kappa_3 = a_3 f_3, \quad o_3 = \frac{a_3 f_3}{m\psi} = \frac{a_3 f_1}{m^2 A \psi}.$$

und q können indess nicht ganz beliebig gewählt werden, da die Bedingungen

$$a_2 f_2 > \frac{b_2 y_1}{f_1} \quad \text{und} \quad a_3 f_3 > \frac{b_2 f_3 y_1}{\beta_2 f_1},$$

oder in Folge der Gleichung (29), die Bedingungen

$$(31) \quad a_2 > (1 + A) \frac{y_1}{f_1} \quad \text{und} \quad a_3 > \frac{A y_1}{f_1}$$

erfüllt sein müssen. Es darf also A nicht sehr groß sein, da a_2 und a_3 nicht größer als $\frac{1}{4}$ sein dürfen, und bei einem Doppelobjektiv y_1 höchstens gleich $0,05 f_1$ sein kann. Uebrigens müssen γ_1 und γ_2 , und wo möglich auch o positiv sein.

Bei der noch freistehenden Wahl der Werthe für q und A kann man das Fernrohr noch die eine oder die andere Bedingung erfüllen lassen.

1.) Es werde zuerst das Gesichtsfeld möglichst groß genommen, welches erreicht wird, wenn $a_3 = -a_2$, also $q = 1$ ist. Die obigen Gleichungen gehen für diesen Fall über in:

$$f_2 = \frac{2f_1}{B}, \quad f_3 = \frac{f_1}{Am}, \quad b_2 = \frac{2f_1(A+1)}{B}, \quad \beta_2 = \frac{b_2}{B},$$

$$B = -1 - m - 2A, \quad \gamma_1 = -\frac{m-1}{B}f_1,$$

$$\gamma_2 = -\frac{f_1(m-1)(2A+1)}{Am(1+m+2A)}, \quad o = \frac{(m-1)}{2m^2A}f_1.$$

Da nun für a_1 oder $a_2 = \frac{1}{2}$ und $y_1 = 0,05f_1$ die Bedingungen (31) in $A < 4$ und $A < 5$ übergehen, und wenn o positiv sein soll, A negativ sein muß, so muß A zwischen 0 und -4 liegen. Da ferner, damit γ_2 positiv werde, insofern Am positiv, und $1+m+2A$ und $(m-1)f_1$ negativ ist, auch $2A+1$ negativ werden muß, so muß A zwischen $-\frac{1}{2}$ und -4 liegen.

Soll aber A negativ werden, so muß entweder b_1 oder β_2 negativ sein. Im ersten Falle fällt kein Bild zwischen die beiden ersten Linsen, sondern nur zwischen die beiden letzten (weil sowohl β_2 als f_2 positiv ist); im zweiten Falle fällt nur ein Bild zwischen die erste und zweite Linse (weil sowohl f_1 als b_2 positiv ist).

a) Es falle das Bild zwischen die Oculare.

Für starke Vergrößerungen wird

$$32) \quad \gamma_2 = -\frac{2A+1}{Am}f_1, \quad b_2 = -\frac{2(A+1)}{m}f_1.$$

Da m , A und b_2 negativ und γ_2 positiv ist, so muß $A > 1$ sein, also zwischen -1 und -4 liegen.

Für $A = -1$ würde $\gamma_1 = f_1$ werden, das erste Ocular sich also im gemeinschaftlichen Brennpunkt der beiden anderen Linsen sich befinden, es würden also die geringsten Unreinigkeiten der zweiten Linse sichtbar werden, und daher der Deutlichkeit Eintrag thun.

Die vortheilhafteste Lage des Bildes ist die Mitte zwischen beiden Ocularen. Für diesen Fall wird

$$33) \quad \left\{ \begin{array}{l} A = -\frac{3m+1}{2(m+1)}, \quad f_2 = -\frac{2(m+1)f_1}{m(m-1)}, \\ f_2' = -\frac{2(m+1)f_1}{m(3m+1)}, \quad \gamma_1 = \frac{(m+1)f_1}{m}, \\ \gamma_2 = -\frac{4(m+1)f_1}{m(2m+1)} = 2f_2, \quad b_2 = \frac{f_1}{m}, \quad \beta_2 = f_1. \end{array} \right.$$

Für $A = -1,6$ wird

$$f_2 = -\frac{10f_1}{5m-11}, \quad f_3 = -\frac{5f_1}{8m}, \quad b_4 = \frac{6f_1}{5m-11},$$

$$= -\frac{3,75f_1}{5m-11}, \quad \gamma_1 = \frac{5(m-1)f_1}{5m-11}, \quad \gamma_2 = -\frac{55(m-1)f_1}{8m(5m-11)},$$

o, wenn man z. B. $f_1 = 60$, $m = -30$, $\varepsilon_2 = 0,93$ annimmt, $f_2 = 3,727$, $f_3 = 1,250$, $\gamma_1 = 57,76$, $\gamma_2 = 2,647$, $= -a_3 = \frac{1}{4}$, $\varepsilon_3 = 0,312$, $\psi = 55,4$ Min und $o = 0,64$.

Diese Werthe stimmen sehr nahe mit denen der Dollond'schen und Fraunhofer'schen Fernröhre dieser Art überein.

Nimmt man $A = -1,6$, $f_1 = 25$, $m = -10$, $\varepsilon_2 = 5$, so findet sich $f_2 = 4,098$, $f_3 = 1,562$, $\gamma_1 = 22,541$, $= 3,099$, $a_2 = -a_3 = 0,286$, $\varepsilon_3 = 0,447$, $\psi = 178,8$ n., $o = 0,86$, welche Einrichtung, was die Verhältnisse $f_1, f_3, \gamma_2, \varepsilon_2, \varepsilon_3$ betrifft, sehr nahe mit Fraunhofer's Kometensuchern übereinstimmt.

Ist m sehr groß, so daß nahe

$$f_2 = -\frac{2f_1}{m}, \quad f_3 = -\frac{2f_1}{3m}, \quad \gamma_1 = -\frac{4f_1}{8m}, \quad \gamma_2 = -\frac{4f_1}{3m}$$

ist, so paßt dasselbe Ocular für alle Fernröhre, in denen das Verhältniß $f_1:m$ dasselbe ist.

b) Es falle das Bild zwischen Objectiv und erstem Ocular.

Da m und A in diesem Fall negativ, und γ_2 und b_2 positiv sind, so folgt aus den Gleichungen (32) für stärkere Vergrößerungen

$$A > -\frac{1}{2} \text{ und } A < -1.$$

Je näher A an -1 liegt, desto kleiner wird b_2 , und desto näher tritt das Bild an die zweite Linse.

Für $A = -\frac{10}{11}$ wird, wenn man der Kürze wegen $\frac{f_1}{-11m} = c$ setzt,

$$b_2 = 2c, \quad \beta_2 = 4c, \quad f_2 = 22c, \quad f_3 = -1,1 \frac{f_1}{m},$$

$$\gamma_1 = -11(m-1)c, \quad \gamma_2 = 9,9 \frac{(m-1)}{m} c,$$

also wenn man z. B. $m = -30$, $f_1 = -60$, $x' = 0,978$ setzt, $b_2 = 0,354$, $\beta_2 = -0,389$, $f_2 = 3,894$, $f_3 = 22$, $\gamma_1 = 60,36$, $\gamma_2 = 1,811$, $a_2 = -a_3 = \frac{1}{4}$, $x_2 = 0,55$, $\psi = 55,45$ Min.

Für $A = -\frac{10}{11}$ wird, wenn man $\frac{f_1}{0,7 - 1,3m} = c$ setzt,

$$b_2 = 0,6c, \quad f_2 = 2,6c, \quad f_3 = -\frac{1,3f_1}{m},$$

$$\gamma_1 = -1,3(m-1)c, \quad \gamma_2 = 0,91 \frac{(m-1)}{m} c,$$

also z. B. für $m = -100$, $f_1 = 60$, $x_2 = 0,298$:

$$b_2 = 0,275, \quad f_2 = 1,193, \quad f_3 = 0,780, \quad \gamma_1 = 60,28, \\ \gamma_2 = 0,422, \quad a_2 = -a_3 = \frac{1}{4}, \quad x_2 = 0,195, \quad \psi = 17,02 \text{ Ma.}$$

Beide Voraussetzungen stimmen sehr nahe mit Fraunhofer's Mittagsfernrohren und Meridiankreisen.

Je kleiner übrigens b_2 wird, desto größer wird γ_1 und desto näher $= \frac{1}{2}f_2$.

2) Will man überdies noch auf den durch die Oculare erzeugten farbigen Rand Rücksicht nehmen, so muß man noch die Gleichung (25)

$$a_2 + \frac{a_3 f_3}{\beta_2} = 0 \quad \text{oder} \quad \frac{f_3}{\beta_2} = -\frac{1}{q}$$

hinzuziehen. Setzt man hierin die Werthe von f_3 und β_2 aus (33), so erhält man

$$\frac{1}{q} = \frac{B}{m(q-1)(A+1)},$$

also

$$A = \frac{2mq - q^2 - m}{(q-1)(q-m)},$$

und somit wird, wenn man den Zähler dieses Ausdrucks durch c , den Nenner durch d bezeichnet,

$$f_2 = -\frac{df_1}{m(m-1)}, \quad f_3 = \frac{df_1}{mc}, \quad b_2 = -\frac{qf_1}{m}, \quad \beta_2 = -\frac{dqf_1}{mc},$$

$$\gamma_1 = f_2 + b_2 = -\frac{q-m}{m} f_1, \quad \gamma_2 = \beta_2 + f_3 = -\frac{(q-1)df_1}{mc},$$

also auch $\beta_2 = -qf_3$, $\gamma_2 = -(q-1)f_3$.

Soll nun das Bild zwischen die Oculare fallen, so
 fs, da f_1 positiv ist und m und b_2 negativ sind, q ne-
 iv sein. Da ferner für grofse m , $\beta_2 = -\frac{q(q-1)f_1}{m(1-2q)}$ ist,
 d zugleich positiv sein soll, so mufs q zwischen 0 und
 ∞ liegen. Ist aber $a_2 > a_3$, so darf q nie gröfser als -1
 n, und will man ein möglichst grofses Gesichtsfeld ha-
 a, so mufs man $q = -1$ nehmen, für welchen Fall man
 au wieder die Gleichungen (33) erhält.

Für $m = -100$, $f_1 = 70$, $\kappa_2 = 0,3$ würde man z. B.
 $\gamma_1 = 1,372$, $f_3 = 0,463$, $\gamma_2 = 69,3$, $\gamma_3 = 0,927$, $a_2 = -a_3$
 $0,219$, $\kappa_3 = 0,101$, $\psi = 14,91$ Min erhalten.

Wollte man dagegen das Bild zwischen Objektiv und
 tes Ocular fallen lassen, um das Instrument zu mikro-
 trischen Messungen zu gebrauchen, so würde das Ge-
 tsfeld so klein werden, dafs man es vorziehen mufs,
 ohnehin geringen Randfarben sich gefallen zu lassen.

Terrestrisches Fernrohr mit 4 Ocularlinsen.

Für diesen Fall hat man aufser der Gleichung

$$34) \quad m = B_1 B_2 B_3 B_4$$

4 Gleichungen (27), von denen die letzte wegen
 $\beta_5 = \infty$ in

$$35) \quad \psi = \frac{a_5 - a_4 + a_3 - a_2}{m - 1}$$

ergeht, und die Randfarbengleichung (28).

Die Gröfsen B_1 , B_2 , B_3 , B_4 bleiben willkürlich,
 d man erhält verschiedene Einrichtungen, je nachdem
 n denselben verschiedene Werthe beilegt.

1) Es mögen zwei Bilder vorausgesetzt werden, von
 en das eine zwischen die 2te und 3te, das zweite zwi-
 en die 3te und 4te Linse falle.

Alsdann ist mit b_2 und β_4 zugleich B_1 und B_4 nega-
 , und wenn man, um ein grofses Gesichtsfeld zu erhal-

, $a_2 = na_4$, $a_3 = 0$ und $a_4 = -a_5$, und z. B. $n = \frac{2}{\sqrt{m}}$

annimmt, so ergibt sich

$$\psi = \frac{2a_1}{m + \sqrt{m}},$$

aus der zweiten und dritten der Gleichungen (27)

$$\frac{(B_1 B_2 - 1)}{m + \sqrt{m}} + \frac{1}{\sqrt{m}} = 0, \quad \frac{2}{\sqrt{m}} - \frac{1}{B_2 B_3} + \frac{1}{B_1 B_2 B_3} = 0,$$

welche in Verbindung mit (34) liefern:

$$B_1 B_2 = -\sqrt{m}, \quad B_2 B_3 = -\sqrt{m} \text{ und } (2B_2 - 1)B_3 = \sqrt{m}$$

Da nun zwischen die 4te und 5te Linse kein Bild fallen, also β_4 negativ sein soll und $\gamma_4 = \beta_4 + \delta_4$ positiv ist, so muß $\delta_4 > \beta_4$, also $B_4 < 1$ sein, mithin $B_3 > \sqrt{m}$ und $2B_2 - 1 < 1$, d. h. $B_2 < 1$ werden.

Da ferner B_3 positiv ist, so muß $2B_2 > 1$ sein, also B_2 zwischen $\frac{1}{2}$ und 1 liegen. Da überdies $B_1 B_2 = -\sqrt{m}$ ist, so muß B_1 zwischen \sqrt{m} und $2\sqrt{m}$ liegen. Der Mittelwerth von B_1 ist also $-\frac{3}{2}\sqrt{m}$, und der von B_2 , $\frac{2}{3}$.

a) Es sei $B_1 = -\frac{3}{2}\sqrt{m}$, also

$$B_2 = \frac{2}{3}, \quad B_3 = 3\sqrt{m} \text{ und } B_4 = -\frac{1}{3}.$$

Es folgt für diesen Fall aus (27)

$$\frac{A_1}{A_1 + 1} = \frac{(2 - 3\sqrt{m})\sqrt{m}}{2(m + \sqrt{m})}, \quad \frac{A_2}{A_2 + 1} = \frac{2(1 + 3\sqrt{m})}{1 + \sqrt{m}},$$

also

$$A_1 = \frac{2 - 3\sqrt{m}}{5\sqrt{m}}, \quad A_2 = -\frac{2(1 + 3\sqrt{m})}{1 + 5\sqrt{m}}$$

und A_3 bleibt unbestimmt.

Setzt man abkürzend $\sqrt{m} + 1 = \mu$, $3\sqrt{m} + 1 = \mu_1$, $3\sqrt{m} - 2 = \mu_2$, $5\sqrt{m} + 1 = \mu_3$, so ergibt sich hieraus:

$$b_2 = -\frac{2\beta_1}{3\sqrt{m}}, \quad \beta_2 = \frac{2\mu_2\beta_1}{15m}, \quad b_3 = \frac{\mu_2\beta_1}{5m}, \quad \beta_3 = \frac{\mu_2 A_2 \beta_1}{5m},$$

$$b_4 = \frac{\mu_2 A_2 \beta_1}{15m\sqrt{m}}, \quad \beta_4 = -\frac{2\mu_1 \mu_2 A_2 \beta_1}{15\mu_3 m\sqrt{m}},$$

$$f_2 = \frac{\mu_2 \beta_1}{3\mu\sqrt{m}}, \quad f_3 = \frac{\mu_2 A_2 \beta_1}{5m(A_2 + 1)},$$

$$f_4 = \frac{2\mu_1 \mu_2 A_2 \beta_1}{15\mu m\sqrt{m}}, \quad f_5 = \frac{2\mu_1 \mu_2 A_2 \beta_1}{5\mu_3 m\sqrt{m}},$$

$$\gamma_1 = \left(1 - \frac{2}{3\sqrt{m}}\right)\beta_1, \quad \gamma_2 = \frac{\mu_2 \beta_1}{3m},$$

$$\gamma_3 = \frac{\mu_1 \mu_2 A_2 \beta_1}{15 m \sqrt{m}}, \quad \gamma_4 = \frac{4 \mu_1 \mu_2 A_2 \beta_1}{15 \mu_3 m \sqrt{m}},$$

$$= \frac{\mu \mu_1 \mu_2 A_2 \beta_1}{5 \mu_3 m^2}, \quad \text{und für } a_1 = \frac{1}{4}, \quad \psi = \frac{1719}{m+1} \text{ Min.},$$

$$s_2 = \frac{2 a_2 f_2}{\sqrt{m}}, \quad y_2 = \frac{2 y_1}{3 \sqrt{m}},$$

und wenn man die Oeffnungshalbmesser der zweiten Linse zur Summe des Oeffnungshalbmessers des Gesichtsfeldes und des Halbmessers der Helligkeit gleich nimmt, um die Helligkeit im ganzen Gesichtsfelde gleich groß zu erhalten, so nimmt man für denselben, $y_2 = \frac{1}{50} m$ nehmend,

$$y_2 + s_2 = \frac{2 a_2 f_2}{\sqrt{m}} + \frac{\sqrt{m}}{75}.$$

Die dritte Linse, für welche

$$y_3 = \frac{b_2 b_3 y_1}{\beta_1 \beta_2} = \frac{y_1}{\sqrt{m}} = \frac{\sqrt{m}}{50}$$

braucht nur klein zu sein, da der Hauptstrahl durch die Mitte geht, und wegen $a_3 = 0$ das Gesichtsfeld von der Oeffnung unabhängig ist. Die 4te und 5te Linse setzt man am besten gleichseitig, um möglichst große Oeffnungen anbringen zu können.

Für große Werthe von m wird die Länge des Fernrohrs:

$$\gamma_1 + \gamma_2 + \gamma_3 + \gamma_4 = \left(1 + \frac{1}{3\sqrt{m}} + \frac{3 A_2}{5\sqrt{m}}\right) \beta_1,$$

$$d \quad f_2 = \frac{\beta_1}{m}, \quad f_3 = \frac{3 A_2 \beta_1}{5(A_2 + 1)\sqrt{m}}, \quad f_4 = \frac{6 A_2 \beta_1}{5m},$$

$$f_5 = \frac{18 A_2 \beta_1}{25m}.$$

b) Es sei $B_2 = \frac{2}{4}$, also

$$B_1 = -\frac{1}{3}\sqrt{m}, \quad B_3 = 2\sqrt{m}, \quad B_4 = -\frac{1}{2},$$

und wenn man kürzend $\sqrt{m} + 1 = v$, $3\sqrt{m} + 1 = v_1$, $\sqrt{m} - 1 = v_2$, $4\sqrt{m} - 3 = v_3$ setzt,

$$b_2 = -\frac{3\beta_1}{4\sqrt{m}}, \quad \beta_2 = \frac{3v_3\beta_1}{28m}, \quad b_3 = \frac{v_3\beta_1}{7m}, \quad \beta_3 = \frac{v_2 A_2 \beta_1}{7m},$$

$$b_4 = \frac{v_3 A_2 \beta_1}{14m\sqrt{m}}, \quad \beta_4 = -\frac{v_2 v_3 A_2 \beta_1}{2v_1 m \sqrt{m}}, \quad f_2 = \frac{v_3 \beta_1}{4v\sqrt{m}},$$

$$f_1 = \frac{v_2 A_2 \beta_1}{7m(A_2 + 1)}, \quad f_2 = \frac{v_2 v_3 A_2 \beta_1}{7m v \sqrt{m}}, \quad f_3 = \frac{2v_2 v_3 A_2 \beta_1}{7v_1 m \sqrt{m}},$$

$$\gamma_1 = \frac{v_2 \beta_1}{4\sqrt{m}}, \quad \gamma_2 = \frac{v_3 \beta_1}{4m}, \quad \gamma_3 = \frac{v_2 v_3 A_2 \beta_1}{14\sqrt{m}}, \quad \gamma_4 = \frac{v_2 v_3 A_2 \beta_1}{7v_1 m \sqrt{m}},$$

$$o = \frac{v_2 v_3 A_2 \beta_1}{7v_1 m^2}, \quad \psi = \frac{1718}{m + \sqrt{m}}, \quad x_2 = \frac{2a_2 f_1}{\sqrt{m}},$$

$$y_2 = \frac{3y_1}{4\sqrt{m}}, \quad y_3 = \frac{x}{\sqrt{m}},$$

und für ein großes m wird die Länge des Fernrohr:

$$\left(1 + \frac{1}{4\sqrt{m}} + \frac{4A_2}{7\sqrt{m}} + \frac{22A_2}{22m}\right) \beta_1,$$

$$f_1 = \frac{\beta_1}{\sqrt{m}}, \quad f_2 = \frac{4A_2 \beta_1}{7(A_2 + 1)\sqrt{m}}, \quad f_3 = \frac{8A_2 \beta_1}{7m},$$

$$f_4 = \frac{16A_2 \beta_1}{21m}, \quad o = \frac{8A_2}{7m}.$$

Nimmt man z. B. $\beta_1 = 48$, $f_1 = 2$, $m = 36$, so wird $A_2 = 2,2$, mithin: $f_2 = 6$, $f_3 = 2,75$, $f_4 = 2,71$, $b_1 = -6$, $\beta_2 = 3$, $b_2 = 4$, $\beta_3 = 8,77$, $b_3 = 0,75$, $\beta_4 = -1$, $\gamma_1 = 6$, $\gamma_2 = 7$, $\gamma_3 = 9,5$, $\gamma_4 = 1$, also die Länge 60,67 und $\psi = 41$ Min., und für $\omega_6 = \frac{1}{2}$: $x_2 = 0,5$, $y_2 = 0,09$; der wahre Oeffnungs-Halbmesser der zweiten Linse endlich wird

$$x_2 + y_2 = 0,59, \text{ und } y_3 = 0,12.$$

Substituirt man die Werthe von B_1, B_2, B_3, B_4 in (a) oder (b) in die Gleichung (24), welche die Farbenzerstreuung in der Axe ausdrückt, so findet man das Glied, welches von der dritten Linse abhängt, am beträchtlichsten, so daß man namentlich bei einfachen Objektiven auf diese Linse ganz besonders Rücksicht nehmen muß.

2) Von den zwei wahren Bildern möge das eine zwischen die zweite und dritte, das andere zwischen die vierte und fünfte Linse fallen (d. h. es mögen B_2 und B_3 negativ, und B_4 und B_5 positiv sein).

Die Linsendistanzen sind für diesen Fall:

$$\gamma_1 = \left(1 + \frac{1}{B_1}\right) \beta_1, \quad \gamma_2 = \left(1 + \frac{1}{B_2}\right) \frac{A_1 \beta_1}{B_1},$$

$$\gamma_3 = \left(1 + \frac{1}{B_3}\right) \frac{A_1 A_2 \beta_1}{B_1 B_2}, \quad \gamma_4 = \left(1 + \frac{1}{B_4}\right) \frac{A_1 A_2 A_3 \beta_1}{B_1 B_2 B_3}.$$

Da diese Distanzen positiv sein müssen, so folgt aus der ersten Gleichung, daß das negative $B_1 > 1$, aus der zweiten, daß A_1 negativ, aus der dritten, daß

$\left(1 + \frac{1}{B_3}\right)A_2$ positiv, und aus der vierten, daß $A_2 A_3$ negativ sein muß.

Ist wie oben $a_2 = n a_5$, $a_3 = 0$, $a_4 = -a_5$, so wird, wenn man

$$36) \quad \frac{2-n}{m-1} = q$$

setzt, $\psi = q a_5$, und die drei ersten Gleichungen (27) werden:

$$\frac{A_1 n}{A_1 + 1} = (B_1 + 1)q, \quad 0 = (B_1 B_2 - 1)q + n,$$

$$\frac{A_3}{A_3 + 1} = n - (B_1 B_2 B_3 + 1)q,$$

aus denen die beiden ersten

$$A_1 = -\frac{1 + B_1}{B_1(1 + B_2)},$$

und die beiden letzten

$$\frac{A_3}{A_3 + 1} = -B_1 B_2 (1 + B_3)q$$

ergibt.

Aus der vorstehenden Gleichung folgt, daß, wenn das negative $B_3 > 1$ ist, die linke Seite, also auch A_3 negativ, und daher (weil $A_2 A_3$ negativ ist) A_2 positiv sein muß; dagegen A_2 negativ und A_3 positiv, im Fall $B_3 < 1$ ist.

Aus der Verbindung der Farbgleichung

$$0 = n + \frac{1}{B_2 B_3} + \frac{1}{B_2 B_3 B_4}$$

der Gleichung $n = (1 - B_1 B_2)q$ erhält man überdies

$$B_3 = \frac{B_4 - 1}{B_2 B_4 (1 - B_1 B_2)q},$$

aus dem folgt, daß $B_4 < 1$ sein muß, und diese letzte Gleichung mit $m = B_1 B_2 B_3 B_4$ verbunden gibt wiederum

$$B_4 = 1 - \frac{m}{B_1} (B_2 B_3 - 1)q,$$

aus dem noch $m(B_1 B_2 - 1)q < B_1$ hervorgeht.

Bedingungen, welche die Quotienten A und B haben, sind demnach, dass A_1, B_1, B_2 positiv, B_3, B_4 negativ, dass B_1 und B_2 größer als Eins und B_3 und B_4 kleiner als Eins sein müssen.

das Gesichtsfeld betrifft, so findet sich aus dem vorausgesetzten Werth von q (36), und aus

$$n = (1 - B_1 B_2) q:$$

$$n = \frac{2(1 - B_1 B_2)}{m - B_1 B_2} \quad \text{und} \quad q = \frac{2}{m - B_1 B_2},$$

also $\mu = \frac{2a_1}{m - B_1 B_2}$.

Nimmt man an, dass $B_1 B_2 = -\sqrt{m}$, so wird

$$n = \frac{2a_1}{m + \sqrt{m}}, \quad \mu = \frac{2a_1}{m + \sqrt{m}},$$

und man erhält $B_2 = -\frac{1}{4}\sqrt{m}$, also $B_2 = -\frac{1}{4}\sqrt{m}$ setzt man in die Gleichungen (27) ein, so folgt

$$A_1 = -\frac{4\sqrt{m}-1}{5\sqrt{m}}, \quad A_2 = -\frac{2(\sqrt{m}-1)}{5\sqrt{m}-1},$$

während A_3 unbestimmt bleibt, jedoch positiv zu nehmen ist, da $B_3 > 1$ war. Setzt man nun abkürzend:

$$\sqrt{m+1} = m, \quad 2\sqrt{m}-1 = \mu_1, \\ 4\sqrt{m}-1 = \mu_2, \quad 5\sqrt{m}-1 = \mu_3,$$

so wird

$$f_1 = \frac{\mu_2 \beta_1}{4\mu\sqrt{m}}, \quad f_2 = \frac{\mu_2 A_2 \beta_1}{5m(A_2+1)}, \quad f_3 = \frac{\mu_1 \mu_2 A_1 \beta_1}{5\mu m \sqrt{m}}, \\ f_4 = \frac{2\mu_1 \mu_2 A_2 \beta_1}{5\mu_2 m \sqrt{m}}, \quad r_1 = \frac{\mu_2 \beta_1}{4\sqrt{m}}, \quad r_2 = \frac{\mu_2 \beta_1}{4m}, \\ r_3 = \frac{\mu_1 \mu_2 A_2 \beta_1}{10m\sqrt{m}}, \quad r_4 = \frac{3\mu_1 \mu_2 A_2 \beta_1}{5\mu_2 m \sqrt{m}}.$$

3) Von den zwei Bildern möge das eine zwischen die erste und zweite, das andere zwischen die vierte und fünfte fallen, so dass B_1 und B_4 positiv, B_2 und B_3 negativ sind.

Sei $a_1 = -a_4 = a_2 = \frac{1}{2}$, $a_3 = 0$, so dass die Gleichungen (27) werden

$$37) \quad \frac{A_1}{A_1+1} = \frac{B_1+1}{m-1}, \quad 0 = \frac{B_1 B_2 - 1}{m-1} + 1,$$

$$\frac{A_3}{A_3+1} = 1 - \frac{B_1 B_2 B_3 + 1}{m-1},$$

ad die Farbengleichung ist:

$$0 = B_2 B_3 B_4 - B_4 + 1.$$

Nimmt man z. B. $B_1 = cm$, so zieht man aus der zweiten und vierten dieser Gleichungen in Verbindung mit $0 = B_1 B_2 B_3 B_4$:

$$B_2 = \frac{2-m}{cm}, \quad B_3 = \frac{cm}{(c+1)(2-m)}, \quad B_4 = \frac{c+1}{c}.$$

Ist daher c positiv, so muß B_2 und B_3 kleiner als 1, mit-
n auch (weil $\gamma_2 = \beta_2 + b_3$ und $\gamma_3 = \beta_3 + b_4$ positiv sein
müssen) b_3 und b_4 positiv und β_2 und β_3 negativ sein.
erner erhält man aus der ersten und dritten Gleichung
(7),

$$A_1 = \frac{cm+1}{(1-c)m-2}, \quad A_3 = \frac{m-2c-2}{c(m+1)+1},$$

ad wenn man abkürzend $(1-c)m-2 = s$, $m-2c-2 = t$, $c(m+1)+1 = u$ setzt,

$$f_2 = \frac{cm+1}{cm(m-1)}\beta_1, \quad f_2 = -\frac{A_2}{A_2+1} \cdot \frac{(cm+1)}{(m-2)s}\beta_1,$$

$$f_3 = \frac{A_2 t (cm+1)}{cm(m-1)s}\beta_1, \quad f_3 = \frac{A_2 t (cm+1)}{us}\beta_1,$$

$$\gamma_1 = \frac{1+cm}{cm}\beta_1, \quad \gamma_2 = \frac{1+cm}{cm(m-2)}\beta_1,$$

$$\gamma_3 = \frac{A_2 t (cm+1)}{cm(m-2)s}\beta_1, \quad \gamma_4 = \frac{A_2 (2c+1)(cm+1)t\beta_1}{cm su}.$$

Ist z. B. $c = \frac{1}{2}$, $A_1 = \frac{11}{16}$, also $\frac{A_2}{A_2+1} = 11$, und
 $m = 42$, $m = 70$, so wird:

$$f_2 = 0,616, \quad f_3 = 36,091, \quad f_4 = 2,778, \quad f_5 = 2,668$$

$$\gamma_1 = 42,500, \quad \gamma_2 = 0,625, \quad \gamma_3 = 2,819, \quad \gamma_4 = 7,560.$$

Nimmt man dagegen $a_2 = 0,8a_1$, $a_3 = 0,3a_1$, $a_4 =$
 $-a_1$, und $B_2 = -0,3$ und $B_3 = -5$, wie es sich in meh-
ren Fraunhofer'schen Fernröhren findet, so ergibt sich
is der Farbengleichung

$$: 0 = a_2 + \frac{a_3}{B_1} + \frac{a_4}{B_1 B_2} + \frac{a_5}{B_1 B_2 B_3},$$

$B_1 = 0,7692$, und wenn man dafür, da es hier auf Schärfe nicht ankommt, $\frac{1}{2}$ setzt, aus $m = B_1 B_2 B_3 B_4$, $B_1 = \frac{1}{2}m$, also:

$$\begin{aligned} \psi &= \frac{15a_1}{10(m-1)}, & A_1 &= -\frac{5(4m+3)}{12m+23}, \\ A_2 &= \frac{2m-23}{m+20}, & A_3 &= -\frac{5m+4}{7m+2}, \end{aligned}$$

und somit

$$\begin{aligned} f_2 &= \frac{15(4m+3)}{32m(m-1)}\beta_1, & f_2 &= \frac{80(2m-23)}{9(12m+23)}f_1, \\ f_4 &= \frac{3(5m+4)}{10(m+20)}f_2, & f_4 &= \frac{4(m-1)}{7m+2}f_2, \\ \gamma_1 &= \frac{4m+3}{4m}\beta_1, & \gamma_2 &= \frac{35\gamma_1}{12m+23}, \\ \gamma_3 &= \frac{8(2m-23)}{7(m+20)}\gamma_1, & \gamma_4 &= \frac{3(5m+4)}{4(7m+2)}\gamma_2. \end{aligned}$$

Die Abmessungen an einigen Fraunhofer'schen Instrumenten gaben:

m	f_1	f_2	f_3	f_4	f_5	γ_1	γ_2	γ_3	γ_4	$\frac{f_2}{f_3}$	$\frac{f_2}{f_4}$	$\frac{f_2}{f_5}$	$\frac{\gamma_2}{\gamma_3}$	$\frac{\gamma_2}{\gamma_4}$
70	44,428	1,22	1,49	1,70	0,94	1,81	2,79	1,43	0,82	0,71	1,30	0,65	1,25	1,25
66	58,614	1,71	2,09	2,38	1,31	2,55	3,92	2,01	0,82	0,72	1,30	0,65	1,25	1,25
60	56,562	1,82	2,23	2,55	1,40	2,72	4,19	2,15	0,82	0,71	1,30	0,65	1,25	1,25
42	31,150	1,45	1,78	2,02	1,11	2,16	3,32	1,71	0,82	0,71	1,30	0,65	1,25	1,25
26	20,217	1,56	1,91	2,18	1,20	2,33	3,58	1,84	0,82	0,71	1,30	0,65	1,25	1,25

Die obigen Ausdrücke liefern z. B. für $m = 70$,

$$\frac{f_2}{f_3} = 0,83, \quad \frac{f_2}{f_4} = 0,50, \quad \frac{f_2}{f_5} = 1,25,$$

$$\frac{\gamma_2}{\gamma_3} = 0,67, \quad \frac{\gamma_2}{\gamma_4} = 1,25,$$

also sehr nahe die aus den Fraunhofer'schen Instrumenten sich ergebenden Werthe.

Spiegelteleskope.

Für katoptrische Fernrohre bleiben die Rechnungen dieselben. Da nämlich das Gesetz der Refraction $\alpha = n \sin \alpha'$ in das Gesetz der Reflexion übergeht, so daß man $n = -1$ setzt, so erhält man den Gang, welchen die Strahlen nach irgend einer Anzahl Reflexionen an spherischen Spiegeln annehmen, aus den Formeln, welche den Gang derselben nach ebensovielen Brechungen durch spherische Flächen darstellen, sobald man nur n durch -1 setzt. Es bleiben daher auch für Spiegelteleskope die Formeln p. 394 etc. noch gültig, namentlich die Ausdrücke für die Oeffnungshalbmesser, für die Linsendistanzen und Vergrößerungen. Man hat nur, da das Objectiv ein Hohlspiegel ist, f_1 und im Fall eines zweiten Hohlspiegels auch f_2 negativ zu nehmen. Da die Farbenzerstreuung bei der Reflexion wegfällt, so wird für den Fall eines einzigen Spiegels in (24 u. 25) $\theta' = 0$, und für den Fall zweier Spiegel $\theta' = \theta'' = 0$ zu nehmen sein.

Bei dem Newton'schen Fernrohr, in welchem das Spiegelbild von einem kleinen Planspiegel zurückgeleitet, und mittelst einer Convexlinse betrachtet wird, ist es leicht zu berechnen, indem nur das Verhältniß der Brennweite des Spiegels zu seiner Oeffnung so zu wählen ist, daß die Aberration möglichst gering werde, und indem man das Ocular diejenigen Krümmungen giebt, welche die Aberrationen am meisten beschränken. Die Vergrößerung ist daherum $\frac{f_1}{f_2}$, das Gesichtsfeld $\frac{a_2 \sin \alpha}{m + 1}$ und die Entfernung

des Auges vom Ocular $\frac{a_2 f_2}{m \psi}$.

Das Herschel'sche Fernrohr unterscheidet sich von dem Newton'schen hinsichtlich der Bestimmung der Brennweite nicht, nur daß die Länge desselben (da sie der Summe beider Brennweiten gleich wird) um ein Geringes kleiner ist.

Gregory's Fernrohr verhält sich wie ein dioptrisches Fernrohr mit 3 Ocularlinsen, von denen die erste von dem kleinen Concavspiegel vertreten wird.

Man hat daher, wenn man die erste Linse in die Öffnung des ersten Spiegels setzt,

$$1) m = B_1 B_2 B_3, \quad 2) a_2 f_1 = (\beta_1 + b_2) \psi,$$

$$3) a_2 f_2 = \left(\frac{\beta_1 \beta_2}{b_2} - b_2 \right) \psi + b_2 a_1,$$

$$4) a_1 - a_2 + a_3 = (m + 1) \psi, \quad 5) a_2 + \frac{a_1 b_1}{\beta_1} = 0,$$

$$6) \beta_1 + b_1 = \beta_2 + b_2.$$

Nimmt man, um ein großes Gesichtsfeld zu bekommen, $a_1 = -a_2 = -a$ und $a_3 = ma$, und nimmt man f_1 negativ, so daß das zweite Bild zwischen die beiden Oculare fällt, damit der Randfarbengleichung genug geschätzt kann, so hat man $B_2 = 1$, und aus der ersten, vierten und fünften Gleichung wird:

$$m = B_1 B_2, \quad (2 - m)a = (m + 1)\psi, \quad \beta_2 = b_2 = f_1,$$

während $\beta_1 = f_1$ und daher $b_1 = \frac{f_1}{B_1}$ ist.

Diese Gleichungen reichen hin, um alle Bestimmungsstücke in m, a, f_1, B_1 auszudrücken. Man findet nämlich aus (6)

$$\beta_2 = \frac{(B_1 + 1)m}{B_1(m - B_1)} f_1,$$

welches in $f_2^{-1} = \beta_2^{-1} + b_2^{-1}$ substituiert giebt:

$$f_2 = \frac{(B_1 + 1)m f_1}{m B_1 (B_1 + 2) - B_1^2};$$

ferner ist $b_2 = \frac{B_1 \beta_2}{m} = \frac{B_1 + 1}{m - B_1} f_1$.

Die letzten beiden Werthe in (2 u. 4) substituiert geben

$$n = \frac{2m(B_1 + 2) - 2B_1}{m(m + 1) + (m - 1)B_1},$$

und hierzu liefert die Gleichung (3)

$$f_2 = \frac{2(m - 1)(B_1 + 1)}{m(m + 1) + (m - 1)B_1} f_1,$$

während hieraus und aus $f_2^{-1} = b_2^{-1} + \beta_2^{-1}$ folgt

$$\beta_3 = \frac{2(m-1)(B_1+1)}{m(3m-1) - (m-1)B_1} f_1.$$

Ort des Auges ist (19)

$$o = \frac{a_1 f_1}{m\psi} = \frac{m(m+1) - (m-1)B_1}{2m} f_1.$$

für groſſe Werthe von m nahe $\frac{m+B_1}{2m} f_1$.

Damit die Hauptstrahlen vom Rande des Gesichtsfeldes noch in hinreichender Anzahl ins Auge gelangen, muß wahre Oeffnung des kleinen Spiegels bedeutend größer, als seine Oeffnung wegen des Gesichtsfeldes sein. Hälfte der letzteren ist $na f_2$, und die Hälfte der wahren Oeffnung, wenn man sie der Oeffnung im großen Spiegel gleich macht, $a f_3$; es muß also $a f_2$ bedeutend kleiner f_3 sein, während $a f_2$ für groſſe Werthe von m nahe ist.

Nimmt man die Oeffnung so groß, daß sämtliche Strahlen, welche der Axe parallel auf den großen Spiegel kommen, aufgenommen werden, so muß dieselbe $\frac{y_1}{B_1}$ sein. Ein solches B_1 ungefähr gleich 5 giebt. Um also noch möglichst viel Randstrahlen aufzunehmen, wird man 6 oder 7 B_1 setzen können. Nimmt man ferner $a = \frac{1}{4}$, so wird halbe Oeffnung in dem großen Spiegel (also auch des Oculars) $\frac{1}{4} f_3$, folglich darf f_3 nicht größer als der doppelte Durchmesser des Loches im großen Spiegel sein.

Was die sphärische Abweichung betrifft, so hat daher der große Spiegel den größten Einfluß, welchem durch Größe seiner Brennweite und seiner Oeffnung vorgegeben werden muß.

Das Cassegrain'sche Fernrohr unterscheidet sich von dem vorigen nur durch die Convexität des kleinen Spiegels. Es läßt sich daher ganz ebenso berechnen; es sind nur a_2 und a_3 negativ und das Bild wird verkehrt. Sollte man das Bild des convexen Spiegels vor den großen Spiegel fallen lassen, so würde wegen

$$(m-1)\psi = \alpha_2 - \alpha_1$$

das Gesichtsfeld ungemein klein werden.

Das Gesichtsfeld würde bei weitem vergrößert und der farbige Rand fortgeschafft werden können, wenn man noch zwei Oculargläser dergestalt hinzufügte, daß zwischen die erste und zweite Linse und zwischen die zweite und dritte ein Bild fiel. Es würde alsdann zu einem dem terrestrischen Fernrohr ähnlichen Teleskop und zeigte auch wie dieses die Gegenstände aufrecht.

Mikroskope.

Die Formeln, welche für Fernrohre entwickelt sind, gelten auch für Mikroskope; nur daß das halbe Gesichtsfeld, wie p. 348 bemerkt wurde, nicht mehr ψ , sondern $b_1\psi$ ist, und daß die Vergrößerung nicht mehr m , sondern $\frac{m l}{b_1}$ ist, wo l die Sehweite bedeutet, so daß nun, wenn die Vergrößerung durch m' bezeichnet wird, das m der Formeln durch $\frac{m' b_1}{l}$ ersetzt muß.

1) Aus einer einzigen Linse bestehende Mikroskope.

Ist AB (Fig. 100) eine Linse, C deren Mittelpunkt und EF deren Axe, so muß ein Objekt DE , wenn es durch die Linse hindurch deutlich gesehen werden soll, eine solche Lage haben, daß die von den Punkten zwischen E und D ausgehenden Strahlen nahe parallel die Linse verlassen; es muß also DE nahe im Brennpunkt stehen. Einem in C befindlichen Auge wird daher das Objekt unter dem Winkel $DCE = \psi$ erscheinen. Ist nun $DE = h$, $EC = f$, so ist $\operatorname{tg} \psi = \frac{h}{f}$, und wenn x die Größe eines Objektes ist, welches in der Sehweite l unter dem Winkel ψ erscheint, so ist $\operatorname{tg} \psi = \frac{x}{l}$, also $x = \frac{hl}{f}$. Das Objekt erscheint also durch die Linse $\frac{l}{f}$ ($= m$) mal vergrößert.

Den Halbmesser der sphärischen Abweichung erhält man aus (26), wenn man für m seinen Werth

$$\frac{m'b_1}{l} = \frac{m'f}{l} = 1 \text{ setzt,}$$

$$\frac{y^3 \mu}{4f} \left(\frac{\lambda}{f^2} + \frac{\nu}{b\beta} \right),$$

welche Gröfse der Erfahrung gemäß 5—6 Sekunden betragen darf. Bezeichnet man denselben durch $\frac{1}{4g^3}$, und setzt ihn gleich $\sin 6''$, so folgt $g = 20'',5$. Für $g = 20$ wird daher, da $\beta = \infty$ ist,

$$y = \frac{f}{20} \sqrt[3]{\frac{1}{\mu\lambda}} = \frac{l}{20m} \sqrt[3]{\frac{1}{\mu\lambda}},$$

• wenn die Linse gleichseitig ist, und wenn $l = 8''$, $\mu = 1,55$, mithin $\mu = 0,9381$ und $\lambda = 1,63$ genommen wird,

$$y = \frac{0,3472}{m},$$

• wenn die Krümmungen so sind, daß die Abweichung das Kleinste wird, in welchem Fall $\lambda = 1$ ist,

$$y = \frac{0,4086}{m}.$$

Ist der Durchmesser des ins Auge tretenden Strahlenbündels dem Durchmesser der Linse gleich, so ist die Helligkeit $(20y)^2$, also $\left(\frac{7}{m}\right)^2$ oder $\left(\frac{8}{m}\right)^2$, je nachdem die Linse gleichseitig oder von kleinster Abweichung ist. Wenn die Kleinheit dieser Gröfse ist die Vergrößerung sehr beschränkt, und schon bei 50maliger Vergrößerung wird der Mangel an Helligkeit fühlbar.

2) Aus zwei Linsen bestehende Mikroskope.

Wenn die Linsen sich berühren, und ihre Dicke vernachlässigt wird, hat man für diesen Fall $\beta_1 = -b_2$, $f_1 = f_2$, $\beta_2 = \infty$, also wird die Vergrößerung

$$m' = \frac{l\beta_1}{b_1 f_2} = -\frac{l}{b_1},$$

• b_1 die Objektweite ist. Der Halbmesser der Kugelabweichung wird nach (26)

$$R = \frac{\mu y_1^2}{4l} \left(\frac{\mu_1 \lambda_1}{f_1^2} - \frac{\mu_1 v_1}{b_1 f_1 f_2} + \frac{\mu_2 \lambda_2}{f_1^2} \right),$$

oder, wenn die Linsen aus demselben Glase bestehen, also $\mu_1 = \mu_2 = \mu$ wird, und die Abweichung ein Kleinstes, also $\lambda_1 = \lambda_2 = 1$ ist, und wenn man überdies

$$\frac{b_1}{f_1} = A, \quad \frac{b_1}{f_2} = -\frac{b_1}{\beta_2} = A,$$

setzt,

$$R = \frac{\mu y_1^2}{4l} (A^2 - vAA + A^2) = \frac{\mu y^2}{4b_1^2 l} Z.$$

Da $\frac{1}{f_1} = \frac{1}{b_1} + \frac{1}{\beta_1}$ so $\frac{b_1}{f_1} = 1 + \frac{b_1}{\beta_1}$, d. h. $A = 1 + A_1$ ist,

so ist $Z = 1 + (1 + A_1)^2 - v(1 + A_1)(1 + A_1) = 1 + (1 + A_1)^2 - v(1 + A_1)(1 + A_1)$. Setzt man das in Null, um den kleinsten Wert zu erhalten, so erhält man $(1 - 2A)(v + 3) = 0$. Wir haben dabei

$$A = A_1 = 0, \quad \text{d. h. } b_1 = f_1 = f_2 \text{ und}$$

$$R = \frac{\mu y_1^2}{4l} = \frac{1}{4g^2},$$

mithin

$$y = \frac{2l}{\mu g} \sqrt{\frac{1}{2\mu(1-v)}}.$$

Für $l = 8$, $g = 20$, $\mu = 0,9382$, $v = 0,2327$ wird nach $y = \frac{0,708}{m}$ der Oeffnungshalbmesser, und die Helligkeit, $y_1 = y_2$ setzend,

$$(20y_1)^2 = \left(\frac{14,16}{m} \right)^2,$$

folglich bei weitem grösser als bei einer einzigen Linse.

Berühren sich die Linsen nicht, sondern sind sie um hb_1 von einander entfernt, so wird b_2 (oder f_2) nicht mehr gleich $-\beta_1$, sondern gleich $-\beta_1 + hb_1$, und wenn man die obige Abweichungsformel noch gelten lassen will,

$$f_1 = -\beta_1 = 2b_1, \quad b_2 = f_2 = (2 + h)b_1;$$

ferner

$$y = \frac{2l}{\mu g} \sqrt{\frac{1}{2\mu(1-v)}}.$$

er Oeffnungshalbmesser des Gesichtsfeldes ist dann

$$x_2 = a_2 f_2 = h b_1 \psi,$$

und die Hälfte des übersehbaren Theils des Objekts, d. h.

$y_1 \psi$, ist gleich $\frac{a_2 f_2}{h}$, mithin für das Maximum der Oeff-

nung, d. h. für $a_2 = \frac{1}{4}$, $\frac{2+h}{4h} b_1 = \frac{2l}{4hm}$. Der Halbmesser

der Helligkeit ist endlich $y_1 = \frac{b_2}{\beta_1} y_1 = \frac{2+h}{2} y_1$.

3) Aus drei Linsen bestehende Mikroskope.

Für diesen Fall ist, wenn sich die Linsen berühren, $b_1 = -b_2 = -b_3 = f_3$ und $\beta_3 = \infty$, und aus (26) erhält man, wenn die Linsen von demselben Material sind, und die Abweichung ein Kleinstes, also $\lambda_1 = \lambda_2 = \lambda_3 = 1$ ist, und wenn man ferner $\frac{b_2}{f_2} = B$, $\frac{b_3}{f_3} = B_1$ setzt, wegen $b_1 = -\beta_1$ und $b_3 = -\beta_2$,

$$R = \frac{\mu_1 m y_1^3}{4 b_1^3 l} \left(\frac{b_1^3}{f_1^3} + \frac{\nu b_1^3}{f_1 \beta_1} + \frac{b_1^3}{f_2^3} (B^3 - \nu B B_1 + B_1^3) \right).$$

Man findet, wie vorher, daß $B^3 - \nu B B_1 + B_1^3$ ein Kleinstes wird für $B = B_1 = \frac{1}{2}$, also für $f_2 = f_3 = 2b_2$, und daß dieser kleinste Werth $\frac{1}{4}(1-\nu)$ ist. Setzt man ferner $\frac{b_1}{f_1} = A$, $\frac{b_1}{\beta_1} = -A_1$, so daß $A + A_1 = 1$ wird, so wird

$$R = \frac{\mu m y_1^3}{4 b_1^3 l} \left(A^3 - \nu A(1-A) + \frac{1}{4}(1-\nu)(1-A)^3 \right).$$

Bezeichnet man den eingeklammerten Theil durch Z , so hat man

$$Z = \frac{1}{4}(3+\nu)(A^3 + A^2 - A) + \frac{1}{4}(1-\nu).$$

Das Differenzial dieses Ausdrucks nach A , nämlich $\frac{1}{4}(3+\nu)(3A^2 + 2A - 1)$, verschwindet für $A = \frac{1}{3}$, welcher Werth Z zu einem Minimum, nämlich gleich $\frac{1}{27}(3-8\nu)$ macht.

Aus $A = \frac{1}{3}$ folgt $f_1 = 3b_1$, $\beta_1 = -\frac{2}{3}b_1$, $b_2 = \frac{2}{3}b_1$, $b_3 = 2b_2 = 3b_1$, $\beta_2 = -3b_1$, $f_3 = 3b_1$, und die Vergrößerung wird

$$m = \frac{l}{b_1} \cdot \frac{\beta_1 \beta_2}{b_2 b_3} = \frac{l}{b_1}$$

und $R = \frac{\mu m y_1}{4 b_1^2 l} \cdot \frac{3-8\nu}{27} = \frac{1}{4g^2}$,

also für das eben gefundene m

$$y_1 = \frac{3l}{mg} \sqrt{\frac{1}{(3-8\nu)\mu}}$$

und für $l=8$, $g=20$, $\mu=0,9382$, $\nu=0,2327$

$$y_1 = \frac{1,174}{m}.$$

Die Helligkeit ist demnach

$$(20y_1)^2 = (20y_1)^2 = \left(\frac{23,5}{m}\right)^2,$$

also um vieles gröfser als für 2 Linsen.

Berühren sich wiederum die Linsen nicht, und sind sie gleichweit, und zwar um hb_1 , von einander entfernt, so würde, die Abweichungsformel auch für diesen Fall streng angenommen, $b_2 = (2+h)b_1$, $f_2 = -\beta_2 = (3+2h)b_1$,

$$f_3 = b_3 = -\beta_3 + hb_1 = 3(1+h)b_1,$$

$$m = \frac{l\beta_1\beta_2}{b_1b_2b_3} = \frac{1}{1+h} \cdot \frac{l}{b_1},$$

mithin auch

$$b_1 = \frac{l}{1+h} \cdot \frac{l}{m}.$$

Diese Werthe, in die betreffenden Formeln gesetzt, geben die Oeffnungshalbmesser des Gesichtsfeldes, nämlich

$$a_2 = \frac{h}{3+2h}\psi, \quad a_3 = -\frac{2+h}{1+h}a_1,$$

also $a_3 > a_2$. Wird die dritte Linse planconvex genommen, so darf a_3 nicht gröfser als $\frac{1}{2}$ genommen werden, für welchen Fall

$$a_3 = \frac{1+h}{8(2+h)} \quad \text{und} \quad \psi = \frac{(1+h)(3+2h)}{8h(2+h)}$$

wird. Die Hälfte des überschbaren Theils des Objektes wird demnach

$$b_1\psi = \frac{3+2h}{8h(2+h)} \cdot \frac{l}{m}.$$

Zusammengesetzte Mikroskope.

Das Objektiv sei eine Convexlinse, und das Ocular stehe aus zwei Linsen, und zwar falle ein wahres Bild ischen die beiden Ocularlinsen.

Die Gleichungen zur Bestimmung der Brennweiten und sendistanzen sind für diesen Fall

$$m = \frac{l}{b_1} \cdot \frac{\beta_1 \beta_2}{b_1 b_3}, \quad a_2 f_2 = (\beta_1 + b_2) \psi,$$

$$f_3 = \left(\frac{\beta_1 \beta_2}{b_2} - b_3 \right) \psi + b_3 a_2, \quad a_1 + a_2 \frac{b_3}{\beta_2} = 0,$$

er wenn man

$$\frac{\beta_1}{b_2} = -B_1, \quad \frac{\beta_2}{b_3} = B_2, \quad a_3 = -a, \quad a_2 = ka$$

zt,

$$m = \frac{l}{b_1} B_1 B_2, \quad \frac{a f_2 k}{b_2} = -(B_1 - 1) \psi,$$

$$a = (B_1 B_2 + 1) \psi - k a, \quad k B_2 = 1.$$

s der dritten dieser Gleichungen erhält man

$$\psi = \frac{(1+k)a}{B_1 B_2 + 1}.$$

is Gesichtsfeld (ψ) wird also am größten für $k=1$, durch $B_2=1$ und $\beta_2 = b_3 = f_2$ wird. Die obigen eichungen geben unter dieser Voraussetzung

$$B_1 = \frac{m b_1}{l}, \quad \psi = \frac{2a}{B_1 + 1}, \quad \frac{f_2}{b_2} = -\frac{2(B_1 - 1)}{B_1 + 1}.$$

Für starke Vergrößerungen, also für ein großes B_1 rd sonach $b_2 = -\frac{1}{2} f_2$ und mithin $\beta_2 = \frac{1}{2} f_2$, so wie $= \frac{1}{2} f_2$. Die Brennweite des Collectivs muß daher dreimal so groß sein als die der letzten Linse. Was die rigen Bestimmungsstücke betrifft, so wird

$$= -b_2 B_1 = \frac{1}{2} f_2 B_1 = \frac{1}{2} \frac{m b_1}{l} f_2 \text{ und somit } b_1 = f_1 + \frac{2l f_1}{m f_2}.$$

Die Entfernung des Objektivs vom Collectiv wird

$$\beta_1 + b_2 = \frac{1}{2} \left(\frac{m b_1}{l} - 1 \right) f_2,$$

die des Kollektivs von der letzten Linse

$$\beta_2 + b_2 = 2f_2 = \frac{1}{2}f_1,$$

und die Hälfte des Gesichtsfeldes und des übersehbaren Theils des Objektes werden beziehlich

$$\psi = \frac{2al}{mb_1 + l}, \quad b_1\psi = \frac{2ab_1l}{mb_1 + l},$$

endlich die Entfernung des Auges von der letzten Linse

$$\frac{a_2f_2}{m\psi} \cdot \frac{l}{b_1} \quad \text{oder} \quad \frac{mb_1 + l}{2mb_1} f_2.$$

Vernachlässigt man ferner in dem Ausdruck für die sphärische Abweichung den von den Ocularen herrührenden Theil, da er wegen des grossen Divisors β_1 nur unbedeutend ist, so wird

$$y_1 = \frac{f_1}{g} \sqrt{\frac{l}{\mu mb_1}},$$

und die Helligkeit ist

$$(20y_1)^2 = \left(\frac{20ly_1}{mb_1} \right)^2.$$

Wie bedeutend man gewinnt, wenn man statt des einfachen Objectivs ein abweichungsfreies System von Doppelinsen anwendet, ist für sich klar.

Es ist nicht schwer, auf gleiche Weise den Fall zu behandeln, daß das wahre Bild vor den beiden Ocularlinsen zu liegen kommt, d. h. für die Einrichtung, welche für mikrometrische Messungen die geschickteste ist.

Anhang.

A. Von den krystallographischen Verhältnissen.

Der Aufzählung der in optischer Beziehung wichtigeren Krystalle mag noch Einiges über die krystallographischen Verhältnisse im Allgemeinen vorausgeschickt werden.

Den Mittelpunkt aller Krystallformen bilden die Formen des zwei und zweigliedrigen Krystallsystems. Das Symmetrie-Gesetz, welches in denselben herrscht, ist, daß jede an einem Krystall dieser Klasse vorkommende Fläche zu einer, im Allgemeinen aus 8 Flächen bestehenden Gruppe gehört, und daß alle Flächen dieser Gruppe denselben Winkel mit drei bestimmten auf einander senkrechten, mit den Axen doppelter Brechung zusammenfallenden Richtungen (Krystallaxen) bilden. Denken wir die Axen durch einen im Krystall befindlichen Punkt O gelegt, und in diesem Punkt aus eine Normale auf eine der Krystallflächen gelegt; nennen wir ferner jene Axen die Axe der y , der x , und die Winkel, welche die Normale mit denselben bildet, beziehlich α , β , γ : so ist in jedem der 8 durch die Axen-Ebenen abgetheilten Räume eine durch O gehende Linie denkbar, welche mit den Axen denselben Winkel α , β , γ bildet, und die Flächen, welche der erwähnten Fläche coordinirt sind, stehen senkrecht auf dieser Linie. Ist keiner der Winkel α , β , γ ein Rechter, so sind die Normalen, von O aus gerechnet, gleich lang, und schliessen die Flächen ein Octäeder ein, welches man,

da die Durchschnitte mit den drei Axen-Ebenen Rhomben sind, Rhomben-Octaëder nennt. Alle bei einem solchen Krystall vorkommenden Flächen bestehen nun aus solchen 8flächigen Gruppen, die sich nur durch die Werthe von α , β , γ unterscheiden.

Von denjenigen Flächen, deren Normalen in einer Ebene liegen und welche sich daher sämmtlich in parallelen Kanten schneiden, sagt man, sie liegen in einer und derselben Zone.

Die Flächengruppen stehen selber wieder unter sich in Zusammenhang. Werden nämlich von der zu bestimmten Werthen von α , β , γ gehörigen Fläche von den Axen Stücke abgeschnitten, deren Verhältniß $a:b:c$ ist, so läßt sich das Verhältniß der durch jede andere Fläche abgeschnittenen Axenstücke durch $a:mb:nc$ ausdrücken, wo m und n einfache ganze oder gebrochene (rationale) Zahlen sind. Ist $m=1$ und n eine ganze Zahl, so nennt man die Flächengruppe ($a:b:nc$) das n -fach schärfere Octaëder des Octaëders $a:b:c$, und ist $m=1$ und n eine gebrochene Zahl, so nennt man sie das $\frac{1}{n}$ -fach stumpfere Octaëder desselben. Ist $\gamma=90^\circ$, sind also die Flächen der Axe der z parallel, so daß für sie $a:mb:nc$ ist, so fallen die Flächen paarweise zusammen, und die 4 reducirten Flächen bilden eine rhombische Säule.

Werden zwei der Winkel α , β , γ gleich 90° , stehen die Flächen also auf einer Axe senkrecht, so fallen je 4 und 4 derselben zusammen, und die Gruppe reducirt sich auf zwei parallele Flächen. Man nennt dieselben »geradangesetzte Endflächen«, wenn sie senkrecht gegen diejenige Axe stehen, welche man sich als vertikal denkt und zu welcher wir die Axe der z ansehen wollen.

Das am häufigsten vorkommende Octaëder, oder nach den Umständen dasjenige, auf welches sich die übrigen Flächen am bequemsten beziehen lassen, wollen wir das Hauptoctaëder nennen, und für dasselbe die Bezeichnung $a:b:c$ wählen, während die anderen Flächen durch

$b:ac$ bezeichnet seien (unter m und n die ihnen zuzumenden Zahlen gedacht).

Das viergliedrige Krystallsystem ist ein special-Fall des zwei und zweigliedrigen. In demselben wird nämlich für das Hauptoctaëder $b=a$, also das Symbol sei-Fläche $a:a:c$. Der Durchschnitt desselben mit der n -Ebene xy wird daher ein Quadrat, weswegen man Octaëder Quadratoctaëder nennt.

Die Axen der x und y verhalten sich alsdann nicht in Bezug auf diese Octaëderflächen, sondern auch in Bezug auf alle andere vorkommende Flächen genau gleich, falls wenn eine Flächengruppe α, β, γ existirt, auch die zweite β, α, γ vorhanden ist. Statt eines einfachen Octaëders erscheinen daher stets zwei, welche in ihrer Vertheilung einen Körper einschließen, den man Dioktaëder

Vier und Vierkantner nennt, und dessen Durchschnitt mit der Ebene xy ein Achteck mit abwechselnden rechten Winkeln bildet. Seine Bestimmungsformel ist $a:nc$. Nur wenn $m=1$ wird, fallen beide Gruppen ineinander zusammen und bilden ein Quadratoctaëder, Octaëder erster Ordnung genannt. Zu jeder rhombischen Säule gehört ebenso eine zweite, mit welcher vereint eine Seckige (vier und vierkantige) Säule $a:ma:\infty c$ entsteht. Beide Säulen fallen in eine einzige von quadratischer Grundfläche zusammen, sobald $m=1$ wird. Diese Säule, deren Symbol $a:a:\infty c$ ist, nennt man erste Säule. Ist α oder $\beta=90^\circ$, ist also das Flächensymbol $a:\infty a$, so reducirt sich das Dioctaëder wiederum auf ein einfaches, Octaëder zweiter Ordnung genannt, und die gehörige Säule, $a:\infty a:\infty c$, heisst zweite Säule.

Eine specielle Form des viergliedrigen Systems ist wiederum das reguläre System, in welchem das Hauptoctaëder zum Symbol $a:a:a$ hat, und daher ein reguläres Octaëder ist.

Eine Folge dieses Gleichverhaltens gegen alle Axen ist, daß jede Flächengruppe das Vorhandensein fünf anderer Gruppen erfordert (siehe Bd. I, p. 10), so daß die

zusammengehörigen Flächensysteme im Allgemeinen in 48flächigen Körper einschließen, der je nach den Umständen je zweier oder mehrerer Flächen 24, 12, 8, 6flächig wird.

Mit dem viergliedrigen System sehr nahe verwandt ist das 6gliedrige, dessen Symmetriegesetz schon Bd. I, p. 1 angegeben wurde. Dem Quadratoctaëder, dem quadratischen Säulen, dem Dioctaëder, der 4 und 4 kantigen Säule im Systeme entspricht hier bezüglich ein Dihexaëder (aus zwei Pyramiden bestehender Körper, deren gemeins. Grundfläche ein reguläres Sechseck ist), reguläre sechseckige Säulen, ein 6 und 6 Kantner, eine 6 und 6 flächige Säule.

Bei vielen Krystallen, die man unter die rechenbaren Systeme zählt, fehlen einzelnen Flächengruppen die Hälfte ihrer Flächen. Man nennt solche Krystalle hemiëdrisch, während man die vollzähligen homoëdrisch nennt. Bei einem homoëdrischen Krystall, welcher von Flächen einer einfachen oder zusammengesetzten Gruppe begrenzt wird, lassen sich die Flächen ihrer gegenseitigen Lage nach in zwei Abtheilungen bringen, von denen eine diejenigen Flächen enthält, welche nur in Ecken zusammenstoßen, und getrennt werden von denen der zweiten Abtheilung, die unter sich gleichfalls nur in Ecken zusammenstoßen, dagegen mit denen der ersten Abtheilung gemeinsame Kanten haben. Denkt man sich die eine Abtheilung verschwunden, die Flächen der andern ausgedehnt, so daß sie sich gegenseitig schneiden, so erhält man die hemiëdrische Form des betreffenden Krystalls. So wird aus dem Octaëder durch dieses Verschwinden der Hälfte seiner Flächen ein Tetraëder, aus dem Dihexaëder erster und zweiter Ordnung ein Rhomboëder erster und zweiter Ordnung (vergl. Bd. I, p. 197); aus dem 6 und 6 Kantner ein 3 und 3 Kantner (Fig. 133) etc. Bei dem letzteren haben die Seitenkanten *da*, *ef*, *fg*, *gh*, *hi*, *id* dieselbe Lage, wie die Seitenkanten des Rhomboëders (s. Fig. 131, wo diese Kanten gleich bezeichnet sind), und unterscheiden

Abt.
dieser
Axe
als j
brecht
I
J
Fläch
ein
bei ei
diejen
der A
der Sy
der Ar
paralle
Gruppe
die die
nomat
D
Säulen
von p
rora
oder
wel, i
J
che
den
druc
der
Flä
daß
ein
die
da
ei
gl

von denselben nur dadurch, daß je zwei anliegende Kanten mit den Spitzen k und l (welche in der z sich befinden) nicht in einer Ebene liegen, so daß jede Rhomboëderfläche sich gleichsam in zwei Flächen theilt.

Eine zweite Reihe von Systemen entspringt aus dem ein- und 2gliedrigen System durch Verschwinden gewisser Flächen, nämlich das zwei- und eingliedrige, und das ein- und eingliedrige System. In dem ersteren findet eine Homoëdrie nur in einer Zone statt, und zwar für diejenigen Flächen, deren Normalen in einer bestimmten Axen-Ebenen liegen. Diese Ebene heiße die Ebene der Symmetrie. Alle übrigen Flächen sind hemiëdrisch, in dem Sinne, daß von den 4flächigen Gruppen nur die beiden gegenüberliegenden Flächen, und von den 8flächigen (Octaëder-) Gruppen nur zwei mit ihren Kanten zusammenstoßende und die übrigen ihnen parallelen übrig bleiben. Die letzteren Flächen nennt man augitartige Paare. Man vergl. Band I, p. 25.

Die mit der Axe der y parallelen Flächen, welche die Endflächen (deren Axe parallel der Axe der z ist) zu begrenzen pflegen, heißen schiefe Endflächen, und zwar die vordere oder hintere, je nachdem die obere nach vorn oder hinten gerichtet ist, wenn man den Krystall so wendet, daß die Axe der z dem Auge zugekehrt ist.

Im ein- und eingliedrigen System entspricht jeder Fläche nur eine einzige, die ihr parallel; die äußere Form ist daher auf keine bestimmte Axenrichtungen hin.

In der Folge wird von den Kunstausdrücken der Abstumpfung Gebrauch gemacht werden. Abstumpfung einer Kante nennt man nämlich eine Fläche, welche eine scharfe Kante gleichsam fortgeschnitten hat, und zwar so, daß sie dieser Kante parallel ist. Die Abstumpfung heißt gerade, wenn sie gleichen Winkel mit den beiden fortgeschnittenen Kanten bildenden Flächen macht, schiefe, wenn diese Winkel ungleich sind. Abstumpfung einer Ecke dagegen heißt eine Fläche, welche eine Ecke gleichsam fortgeschnitten hat.

Die Richtungen, nach denen ein Krystall durch Aufschlagen mit einem Hammer spaltet, heißen Bruchflächen. Wenn mehrere solche Richtungen vorhanden sind, so nennt man sie, je nach der Leichtigkeit, mit welcher die Spaltung geschieht, den ersten, zweiten, dritten etc. blättrigen Bruch. Sie lassen sich schon durch den Anblick nach dem jedesmal ihnen anhaftenden verschiedenartigen Glanz unterscheiden. Daß eine Fläche Bruchfläche ist, soll notgedrungen durch ein dazwischenstehendes eingeklammertes (B) angedeutet werden.

B. Verzeichnisse der wichtigeren, natürlich durchsichtigen Krystalle.

1) Krystalle des regulären Systems.

Homödrische Krystalle: Flußspath, Steinsalz, Granat, Alaun, Leucit, Analcim, Haüy etc.

Hemiëdrische Krystalle: Diamant, Boracit, Zinkblende etc.

2) Krystalle des viergliedrigen Systems.

Bei diesen Krystallen sind die Flächen hinzugefügt, welche am häufigsten und in größerer Ausdehnung vorkommen. Die in einer Parenthese eingeschlossenen Winkel bezeichnen die Neigung der Octaëderflächen gegen die optische Axe.

Zu den positiven Krystallen gehören:

1) Der Zirkon. Erste Säule (B) mit octaëdrischer Endigung ($47^{\circ} 53'$).

2) Der Hyacinth, Varietät des vorigen, unterscheidet sich von demselben nur darin, daß die herrschende Säule die zweite Säule ist.

3) Der Zinnstein. Erste und zweite Säule (B) zwei Octaëder, ($46^{\circ} 22'$) und ($56^{\circ} 1'$), ein Vier und Vierkantner ($a:\frac{1}{2}a:3c$). Er kommt fast nur in Zwillingen vor.

Art, daß die Individuen die Octaëderfläche ($a:\cos:c$)

in haben, und ihre Axen einen Winkel von $112^{\circ} 1'$ n.

4) Der Apophyllit (Ichthyophthalm, Albin). Bald Octaëder ($29^{\circ} 30'$), bald die zweite Säule mit octaëder Endigung, bald tafelförmig durch das Vorherrschen senkrecht gegen die optische Axe gerichteten Endflächen (B).

5) Der Schwerstein. Bald das Octaëder ($33^{\circ} 15'$) bald die Endflächen, welche dem Krystall Tafelform n.

Zu den negativen Krystallen gehören:

1) Der Anatas. Das Octaëder ($21^{\circ} 48'$) (B), zu- in die Endfläche.

2) Der Vesuvian (Idocras). Die erste und zweite : (B) und das Octaëder ($52^{\circ} 55'$).

3) Der Scapolith, von derselben Form ($58^{\circ} 6'$).

4) Der Mellit (Honigstein). Das Octaëder ($43^{\circ} 27'$).

5) Der Uranit. Tafelartig durch Vorherrschen der läche (B).

3) Krystalle des sechsgliedrigen Systems.

Die in Parenthese eingeschlossenen Winkel bedeuten Neigungen der Dihexaëder- oder Rhomboëderfläche gegen die optische Axe.

Zu den positiven Krystallen gehören:

1) Der Bergkrystall. Die herrschende Form ist erste sechsseitige Säule mit dihexaëdrischer Endigung. Dihexaëderflächen sind alternirend matt und glänzend in Andeutung einer Hemiëdrie —. Wichtig sind die von einem Drei- und Dreikantners (Figg. 134 u. 135, d, e), bei die abwechselnden Ecken des Dihexaëders abstumpfen und welche man ihrer Form wegen Trapezflächen n.

Bei einigen Individuen liegen diese Flächen, wie in 134, mit a, b und c in einer Zone, so daß die Abpfung gleichsam von links oben nach rechts unten ge-

stehen ist; bei anderen liegen sie, wie in Fig. 135, auf den Flächen g , b und h in einer Zone, so daß sie sich gleichsam von oben rechts nach unten links wenden. Jene Individuen heißen linksdrehende und wenden die Polarisations-Ebene nach rechts (siehe Bd. I, p. 198), diese heißen rechtsdrehend und wenden die Polarisations-Ebene nach links.

Nicht zu verwechseln hiermit sind die zuweilen vorkommenden, ihnen ähnlich sehenden, rhombischen Abstumpfungen durch die Flächen eines Dihexaëders 2ter Ordnung.

Oft sind zwei Individuen zu Zwillingen verwachsen und zwar so, daß die optischen Axen zusammenfallen, die Flächen aber um 60° gegen einander verdreht sind. Sie gleichen daher einem ϵ Individuum, und die Zwillingungsverwachsung erkennt man äußerlich meist nur an den Dihexaëderflächen, von denen die rauhen Flächen des einen Individuums mit den glatten des anderen zusammenfallen, so daß entweder alle Flächen glatt, oder glatt und von rauhen Stellen durchzogen erscheinen. Sind Trapezflächen vorhanden, so kommen die rechtsgewendeten zugleich mit den linksgewendeten vor.

Die Neigung der Dihexaëderflächen gegen die optische Axe ist $38^\circ 13'$.

2) Der Amethyst, wie der vorige eine Varietät des Quarzes, zeigt fast nur Dihexaëderflächen.

Zu den negativen Krystallen von dihexaëdrischer Bildung gehören:

1) Der einaxige Glimmer, durch Vorherrschen der Endfläche (B), tafelförmig.

2) Der Apatit. Die erste (2ter B) und zweite Säule mit dem Dihexaëder oder der Endfläche (1ter B) als Endigung. ($49^\circ 41'$ bis $49^\circ 57'$). Trapezflächen wie beim Quarz sind dieselben oben rechts und unten links gedreht.

3) Der Beryll und Smaragd. Die beiden Säulen mit der Endfläche (B). Untergeordnet ist das Dihexaëder (60°).

4) Der Nephelin. Erste Säule, Endfläche, Dihexaëder. ($61^\circ 53'$).

5) Der Pyromorphit (Phosphorbleispath). Bald durch die Endfläche, bald die erste Säule (B), bald das Hexaëder. ($49^{\circ} 7'$ bis $49^{\circ} 42'$) (B).

Zu den negativen Krystallen von rhomboëdrischer Form gehören:

1) Der Kalkspath. Die Formen dieses Krystalls außerordentlich mannigfaltig. Gegen 30 verschiedene Rhomboëder und gegen 50 verschiedene Drei und Dreieckiger sind schon beobachtet worden. Die Flächen des Hauptrhomboëders (B) (siehe Bd. I, p. 197 u. 261) sind 37° gegen die optische Axe geneigt. Sehr häufig sind Zwillinge. Bald ist die Grenzfläche beider Individuen die Endfläche, so daß ihre optischen Axen zusammenfallen, bald die Flächen gegen einander um 60° verdreht sind; bald ist die Grenzfläche die Hauptrhomboëderfläche; bald (das gewöhnlichste ist) gehört die Grenzfläche dem einfachen Rhomboëder zweiter Ordnung zu, deren Axenverhältniß $a:a:\frac{1}{2}c$ ist. Der letzten Art sind die (Bd. I, p. 197) erwähnten Zwillinge, in denen das zweite Individuum nur dünne Lamellen bildet, welche der längeren Diagonale der Hauptrhomboëderfläche parallel den Hauptkrystall durchziehen.

2) Der Turmalin. Erste und zweite Säule, geendigt durch das Hauptrhomboëder oder die Endfläche. Die erste Säule ist hemiëdrisch, also dreiseitig, so daß sie, wenn sie mit der zweiten combinirt ist, deren abwechselnde Kanten stumpft, und wenn sie durch das Rhomboëder geendigt wird, so sind die Flächen des letzteren am einen Ende auf die Kanten, am anderen auf die Seiten der Säule aufgesetzt. Häufig sind die beiden Seiten der Säule verschieden geendigt. ($60^{\circ} 49'$ bis $63^{\circ} 5'$).

3) Der Korund (Saphir, Rubin). Zweite Säule (besonders beim Saphir), Endfläche, Rhomboëder ($32^{\circ} 26'$).

4) Der Dioptas. Rhomboëder (B) und zweite Säule. ($30^{\circ} 35'$).

5) Talkspath. Nur Rhomboëder (B). ($46^{\circ} 50'$).

6) Bitterspath (Braunspath). Das Rhomboëder (B),

und dessen zweifach und vierfach schärferes ($a:a:2c$) und ($a:a:4c$). ($46^{\circ} 7'$).

7) Zinkspath (Galmei). Das Rhomboëder (\mathfrak{B}) und dessen vierfach schärferes. ($47^{\circ} 1'$).

8) Alaunspath. Rhomboëder mit oder ohne Fläche (\mathfrak{B}). ($33^{\circ} 13'$).

9) Kupferglimmer. Durch die Endfläche (\mathfrak{B}) tafelförmig. Randflächen sind das Rhomboëder und die zweifache Säule. ($17^{\circ} 33'$).

Krystalle des zweifach zweigliedrigen Systems.

Die Winkel, welche die Normale einer Fläche mit den Axen der x, y, z bilden, sind bei den nachfolgenden Krystallen beziehlich durch α, β, γ bezeichnet, und der Winkel zwischen den optischen Axen durch δ . Die Werthe des letzteren δ , wo nicht ausdrücklich im Gegentheil gesagt wird, von Brewster bestimmt.

Zu den positiven Krystallen gehören:

1) Der Topas. Die rhombische Säule $a:b:c$ ($\alpha = 27^{\circ} 50'$, $\beta = 62^{\circ} 10'$, $\gamma = 90^{\circ}$), welche mit den Flächen der Säule $a:\frac{1}{2}b:\infty c$ ($\alpha = 43^{\circ} 26'$, $\beta = 46^{\circ} 34'$, $\gamma = 90^{\circ}$) oft eine 8seitige Säule bildet. Die gewöhnlichste Ausbildung des brasilianischen Topases ist octaëdrisch, die sächsischen die gerade Endfläche (\mathfrak{B}) (ohne die Octaëderflächen auszuschließen), die des sibirischen die Flächen $b:c:\infty a$. Die Ebene der optischen Axen steht senkrecht auf der geraden Endfläche. Beim brasilianischen Topas fand Biot den Winkel der optischen Axen zu 49° , Brewster zu $49^{\circ} 50'$. Für den von Rudberg untersuchten weissen Topas ergibt sich aus Bd. I, p. 123 für die Strahlen B, C, D, E, F, G, H beziehlich: $55^{\circ} 31' 58''$; $56^{\circ} 3'$; $56^{\circ} 37' 30''$; $56^{\circ} 40' 30''$; $56^{\circ} 37' 24''$; $55^{\circ} 34' 24''$; $54^{\circ} 54'$.

2) Der Schwerspath kommt bald als eine durch die Endfläche (1ter \mathfrak{B}) gebildete Tafel, bald als Säule vor. Die Tafel ist entweder geschoben vierseitig, mit der rhom-

chen Säulenfläche $a:b:\infty c$ ($\alpha = 39^\circ 9'$, $\beta = 50^\circ 51'$)
 2ter \mathfrak{B}) als Randfläche (Fig. 136), oder rechtwinklig, so
 3 das eine Ränderpaar von den Flächen $b:c:\infty a$ ($\alpha = 0$,
 $\beta = 37^\circ 15'$, $\gamma = 52^\circ 45'$ (3ter \mathfrak{B}), das andere von den
 4 chen $2a:c:\infty b$ ($\alpha = 51^\circ 8'$, $\beta = 0$, $\gamma = 38^\circ 52'$) be-
 5 nzt wird (Fig. 137). Die Axe der Säule ist bald die
 6 der x , bald die Axe der y . — $2n = 37^\circ 42'$.

3) Der Strontspath (Cölestin) hat ganz die For-
 7 m des Schwerspaths. Für die Fläche $a:b:\infty c$ ist $\alpha =$
 0 , $\beta = 52^\circ \frac{1}{4}$, $\gamma = 90^\circ$; für $b:c:\infty a$ ist $\alpha = 0$, $\beta = 52^\circ$
 $\gamma = 37^\circ 50'$; für $2a:c:\infty b$ ist $\alpha = 39^\circ \frac{1}{2}$, $\beta = 0$, $\gamma =$
 0 . Bruchflächen wie vorher. — $2n = 50^\circ$.

4) Der Chrysoberyll (Cymophan). Die Säule
 $b:c:\infty c$ ($\alpha = 25^\circ \frac{1}{4}$, $\beta = 64^\circ \frac{3}{4}$) ist gleichsam nur Endigung
 8 er Reihe von Säulenflächen, die mit der Axe der x
 9 parallel sind. — $2n = 27^\circ 51'$.

5) Der Stilbit (Strahlzeolith). Eine breite recht-
 10 kliche Säule, deren breite Seite ($a:\infty b:\infty c$) einem sehr
 11 vollkommenen blättrigen Bruch entspricht, mit einer von
 12 n Octaëder gebildeten Rhombenzuspitzung. — $2n =$
 $0^\circ 42'$.

6) Der Anhydrit. Kurze rechtwinklige Säule, de-
 13 n Flächen senkrecht auf der Axe der x und der y ste-
 14 n, und welche durch die gerade Endfläche tafelförmig
 15 begrenzt wird. Alle drei Flächen sind Bruchflächen. —
 $2n = 28^\circ 7'$ (nach Biot $44^\circ 41'$).

Zu den negativen Krystallen gehören:

1) Der Arragonit. Die rhombischen Säulenflächen
 $b:c:\infty c$ ($\alpha = 31^\circ 52'$, $\beta = 58^\circ 8'$, $\gamma = 90^\circ$) (2ter \mathfrak{B}) bilden
 16 zwei, auf der Axe der y senkrechten Flächen (1ter \mathfrak{B})
 17 2 6seitige Säule, deren Endigung die Fläche $b:c:\infty a$
 $= 54^\circ 14'$ ist. Die Krystalle sind selten einfach. Von
 18 vielen Zwillingsformen ist die häufigste diejenige, in
 19 welcher die Individuen mit der Seitenfläche der Säule an-
 20 2 ander gewachsen sind. In Fig. 138 stellen $dehi$ und
 21 g die Querschnitte der beiden Individuen vor. Kom-
 22 2 die auf der Axe der y senkrechten Flächen (mo und

pn) vor, und dehnen sich dieselben aus, so entsteht auch wohl eine 6seitige Säule *mknfed*, in welcher nur die Flächen *md* und *fn* parallel sind, und in welcher $\angle k = \angle d = \angle f = 116^\circ 16'$, $\angle e = 127^\circ 27'$, $\angle m = \angle n = 121^\circ 52'$ ist. Oft setzen sich noch mehrere Individuen (*fq*, *q* der Figur) nach demselben Gesetz an. Sehr häufig werden die zwischenliegenden Individuen wie z. B. *hf* so dünn, daß die drei Individuen *dh*, *hf*, *fq* einen einfachen Krystall (eine 6seitige Säule) zu bilden scheinen. Dies ist der Fall bei der idiocyclophanen Krystallform Bd. I, p. 387. — Zuweilen sind die Individuen durch einander gewachsen, und zwar so, daß sie eine einfache Säule zu bilden scheinen. Figur 139 zeigt einen Querschnitt derselben. Die Stücke *rfd* und *gre* gehören zu dem einen, *rdg* und *rfe* zu dem andern Individuum; *h*, *o*, *m*, *n* sind die stumpfen Seitenkanten; *de* ist die eine, der einen Seitenfläche parallele Grenze, so daß die Winkel bei *d* und *e* $127^\circ 27'$, und die Winkel bei *h*, *m*, *n*, *o* $116^\circ 16'$ betragen. Die punktierten Linien stellen die Querschnitte der etwa vorhandenen, auf der Axe *y* senkrechten Flächen vor. — $2\alpha = 18^\circ 18'$. Aus den Rudberg'schen Messungen ergiebt sich für die Strahlen *B*, *C*, *D*, *E*, *F*, *G*, *H* beziehlich $19^\circ 44' 40''$; $19^\circ 33' 14''$; $19^\circ 37' 8''$; $19^\circ 53'$; $20^\circ 0' 50''$; $20^\circ 12' 6''$; $20^\circ 25' 6''$.

2) Der Salpeter. Wie beim Arragonit eine 6seitige Säule, gebildet von der rhombischen Säule ($\alpha = 30^\circ 30'$, $\beta = 59^\circ 30'$, $\gamma = 90^\circ$) und der auf der Axe der *y* senkrechten Abstumpfung der scharfen Seitenkanten. Endigung: die Fläche $b:2c:\infty a$ ($\gamma = 35^\circ 30'$). Auch die Zwillinge stimmen ganz mit den an einander gewachsenen Arragonitzwillingen überein. — $2\alpha = 5^\circ 20'$.

3) Das Weisbleierz. Die rhombische Säule $a:b:\infty c$ ($\alpha = 31^\circ 23'$, $\beta = 58^\circ 37'$, $\gamma = 90^\circ$) (\mathfrak{B}) und $b:c:\infty a$ ($\gamma = 54^\circ 6'$) (\mathfrak{B}); die Endigung bildet auch das Octaëder $a:b:c$, welches zuweilen selbstständig erscheint. Zwillinge, so häufig wie beim Arragonit, auch nach demselben Gesetz gebildet. Oft kommen drei durch einander

wachsende Individuen vor, welche dem Ganzen das Ansehen einer quarzähnlichen 6seitigen Säule geben, deren aëdrische Endigung überdies der dihexaëdrischen Endigung der Quarzsäule gleicht. — $2n = 5^{\circ} 15'$.

4) Der Witherit (kohlensaurer Baryt). Flächen: beim vorigen: $a:b:\infty c$ ($\alpha = 30^{\circ} 45'$, $\beta = 59^{\circ} 15'$, $\gamma = 90^{\circ}$), $b:c:\infty a$ ($\gamma = 34^{\circ}$); $a:b:c$ ($\gamma = 55\frac{1}{2}^{\circ}$); auch Zwillinge wie beim Weifsbleierz.

5) Der Strontianit hat dieselbe Form, wie der Witherit, und selbst die Winkel stimmen sehr nahe überein. Für die Fläche $a:b:\infty c$ (B) ist nämlich $\alpha = 31\frac{3}{8}^{\circ}$, $\beta = 58\frac{5}{8}^{\circ}$, $\gamma = 0$, und für die Fläche $b:c:\infty a$ ist $\gamma = 34^{\circ}$. — $2n = 6^{\circ} 56'$.

6) Der Dichroit. Die 6seitige Säule des Arragonits (die hier aber regulär wird, da für $a:b:\infty c$, $\alpha = 30^{\circ}$, $\beta = 60^{\circ}$ ist) mit Octaëderendigung ($\gamma = 41^{\circ}$): für einen Krystall wurde $2n = 60^{\circ} 6'$, für einen andern $2n = 62^{\circ}$ gefunden.

7) Der zweiaxige Glimmer. Durch die Endfläche tafelförmig. Der Axenwinkel variirt sehr oft bei demselben Stück. So fand Brewster bei verschiedenen Stücken: 6° , 14° , 25° , Biot: 30° , 31° , 32° , 34° , 37° , Marx russischem Glimmer $40^{\circ} 41' 55''$; beim Lepidolith (eisenhaltigen Varietät): 45° . Dasselbe Glimmerstück zuweilen an einer Stelle zweiaxig, an einer anderen einaxig, was auf Ineinanderwachsung zu beruhen scheint. — Der krystallographische Unterschied beider Glimmerarten besteht nicht in der Neigung der, eine 6seitige Säule bildenden Randflächen der Tafel, sondern in der physikalischen Verschiedenheit dieser Flächen bei der zweiaxigen Art.

8) Der Talk (vielleicht 2 und 1gliedrig), nur dünn tafelförmig (B). — $2n = 7^{\circ} 24'$.

9) Der Zinkvitriol. Die rhombische Säule ($\alpha = 45^{\circ}$, $\beta = 45\frac{1}{4}^{\circ}$), geendigt durch das Octaëder, welches letztere zuweilen hemiëdrisch ist. — $2n = 44^{\circ} 28'$.

10) Das Bittersalz. Bis auf die Winkel wie der Zinkvitriol. — $2n = 37^{\circ} 24'$.

Zu den, hinsichtlich der Beschaffenheit der Axen der doppelten Brechung noch ununtersuchten gehört: der Biotit, das Linsenerz, der Prehnit, der Peridot (Chrysolith) ($2n = 57^\circ 56'$), der Mesotyp (Nadelzeolith), der Enchroit, das Zinksilicat etc.

Krystalle des zwei und einigliedrigen Systems.

Was die Bezeichnung der Flächen betrifft, so ist die α mit einem (—) Zeichen versehen, wenn die nach oben liegende Fläche die hintere Seite der Axe der x schneidet.

Zu den positiven Krystallen gehört:

Der Borax. Kurze rhombische Säule ($\alpha = 42^\circ$, $\beta = 43\frac{1}{2}^\circ$), schiefe Endfläche ($\alpha = \gamma = 45^\circ$), Abstumpfung der scharfen Seitenkante durch eine auf der Axe der y senkrechte Fläche (1ter B). Die letztere bildet die Grenze der Zwillinge. Brewster fand für den natürlichen Borax $2n = 38^\circ 48'$, für den künstlichen $2n = 28^\circ 42'$.

Zu den negativen Krystallen gehören

1) Der Adular. Meistentheils entweder eine 4seitige Säule, gebildet von den Flächen der rhombischen Säule (3,3; 4,4 Fig. 140) (für welche $\alpha = 30^\circ$, $\beta = 59\frac{1}{2}^\circ$ ist), oder eine 6seitige, gebildet aus der vorigen durch Hintertreten einer Abstumpfung ihrer scharfen Seitenkante (2,2). Die häufigsten schiefen Endflächen sind: die vordere (1,1 Fig. 141) $a:c \propto b$, eine hintere (dreifach schärfere) — $a:3c \propto b$ (5), und eine zweite hintere (6), welche mit der vorderen gegen die Axe x gleich geneigt ist, so daß sie sich voneinander nur durch den Glanz unterscheidet. Ferner eine Octaëderhälfte — $a:\frac{1}{2}b:c$, Rhomboëdflächen genannt, welche mit (1) und (4) in einer Zone liegen (7); und eine Octaëderhälfte $\frac{1}{2}a:\frac{1}{2}b:c$, Diagonalfächen genannt, welche der von (1,1) und (2,2) gebildeten Kante parallel sind, und gegen diese beide Flächen gleiche Neigung haben (8). Die Ebene der Symmetrie ist die Ebene yx , und die Axe der x halbirte den Winkel der optischen Axen. Die Flächen 1, 2, 3, 4 sind Bruchflächen, deren Vollkommenheit in der obengenannten Folge abnimmt.

In den sogenannten Baveno'er Zwillingen ist die Diagonalfläche (8) Grenzfläche, so daß die Flächen 1 und 2 sich aufsen gekehrt sind und eine rechtwinklig 4seitige Säule bilden (Fig. 142), deren eines (meist allein ausgebildetes) Ende eine 4flächige Zuspitzung durch die Flächen 4 und 5 erhält. Man kann den Zwilling aus einem Individuum entstanden denken, welche durch die Ebene der xy in zwei Hälften getheilt ist, die um 180° in dieser Ebene gegen einander verdreht sind.

Nach demselben Gesetz bilden sich Drillings und Vierlinge. Fig. 143 zeigt den Querschnitt eines Drillings. ab und ac sind die Grenzflächen (8); ae ist die den Individuen B und C gemeinschaftliche Fläche (1). Die Seitenflächen der rechtwinklig 4seitigen Säule sind von 3 Seiten her der erste blättrige Bruch (1), von der vierten Seite her der zweite blättrige Bruch (2). Bei den Vierlingen gehören alle 4 Seiten dem ersten blättrigen Bruch an. — $2n = 63^\circ$.

2) Der Epidot. Rhombische Säule (3ter \mathfrak{B}), deren Axenwinkel $70\frac{1}{2}^\circ$ beträgt, eine auf der Axe der x senkrechte Fläche, eine vordere schiefe Endfläche $a:5c:\infty b$ ($\beta = 50\frac{3}{4}^\circ$) und eine hintere — $a:3c:\infty b$ ($\beta = 64^\circ$) (1ter \mathfrak{B}), so daß die Flächen eine unsymmetrische Säule bilden, deren Höhendimension die Axe der y ist. Ferner eine Ocköderhälfte $a:\frac{1}{4}b:c$. Die Fläche $a:5c:\infty b$ (2ter \mathfrak{B}) bildet die Grenze in den Zwillingen. — $2n = 84^\circ 19'$ (nach $\arcsin 87^\circ 19'$).

3) Der Glauberit. Rhombische Säule, deren Axenwinkel $96^\circ 40'$ beträgt, und welche durch eine auf die scharfen Seitenkanten aufgesetzte Endfläche (gegen die Säulenflächen $101^\circ 15'$ geneigt) (1ter \mathfrak{B}) geendigt wird.

Die Gestalt ist entweder kurz säulenförmig, oder tafelförmig durch die schiefe Endfläche. Axenwinkel für violettes Licht $2n = 90^\circ$.

4) Das kohlensäure Natron. Rhombische Säule mit Axenwinkel $79\frac{3}{4}^\circ$ mit schiefen Endflächen. — $2n = 76^\circ 1'$.

5) Der Gyps. Die Form ist entweder eine Tafel

oder eine Säule. Der Rand der Tafel Fig. 144 wird gebildet von den Flächen (2,2) einer rhombischen Säule von $111^{\circ} 14'$, und von einer Octaëderhälfte $\frac{1}{2}a:\frac{1}{2}b:c$ (3,3), deren Kantenwinkel $143^{\circ} 52'$ ist; die Tafelfläche (1), der erste blättrige Bruch, ist eine gerade Abstumpfung der scharfen Seitenkante der Säule. Zuweilen auch die gerade Endfläche, aber gewöhnlich gewölbt. Die Säule, Fig. 145, hat zu Seitenflächen die Flächen (1) und (2), und zur Endigung die Fläche (3) und eine hintere Octaëderhälfte $-\frac{1}{2}a:\frac{1}{2}b:c$ (4). Ein zweiter blättriger Bruch steht senkrecht auf (1) und würde die stumpfen Säulenkanten abstumpfen. Eine der gewöhnlichsten Zwillingformen ist Fig. 146 abgebildet. Nach Marx bei der gewöhnlichen Temperatur, $2n = 60^{\circ}$, bei $58,8^{\circ}$ nach Mitscherlich 0° .

6) Der Eisenvitriol. Rhombische Säule von $82\frac{1}{2}^{\circ}$ (2ter \mathfrak{B}) mit schief angesetzter Endfläche (1ter \mathfrak{B}), die auf die scharfen Seitenkanten aufgesetzt ist, und mit der Säulenfläche einen Winkel von $104^{\circ} 20'$ bildet. — $2n$ nahe gleich 90° .

Zu den in optischer Rücksicht weniger untersuchten Krystallen gehören:

Der Tremolith, der Diopsid, der Blätterzeolith etc.

Krystalle des ein und eingliedrigen Systems.

Der positive Cyanit ($2n = 81^{\circ} 48'$), der Axinit, der Kupfervitriol.

Zu den künstlichen positiven Krystallen, deren Axenwinkel gemessen wurden, gehören:

Benzoësaures Ammoniak ($2n = 45^{\circ} 8'$, nach Marx $48^{\circ} 8'$), schwefelsaure Ammoniak-Magnesia ($2n = 51^{\circ} 22'$), Citronensäure ($2n = 70^{\circ} 29'$), blausaures Kali ($2n = 19^{\circ} 24'$, nach Marx $19^{\circ} 34'$), schwefelsaures Kali ($2n = 67^{\circ}$), schwefelsaures Nickel ($2n = 42^{\circ} 4'$), salpetersaures Silber ($2n = 62^{\circ} 16'$)

Zu den negativen gehören:

Kohlensaures Ammoniak ($2n = 43^\circ 24'$), Barythydrat ($n = 13^\circ 18'$), Bernsteinsäure ($2n$ nahe 90°), essigsäures lei ($2n = 70^\circ 25'$), Rochellersalz ($2n = 71^\circ 20'$, für violett 56° , für Roth 76°), salzsaures Kupfer ($2n = 84^\circ 0'$), salzschwefelsaures Magnesia-Eisen (?) ($2n = 51^\circ 16'$), Weinsteinsäure ($2n = 79^\circ$), Zucker ($2n = 50^\circ$).

Ferner wurde gefunden:

Für chlorsaures Kali $2n = 82^\circ$, für kohlensaures Kali $n = 80^\circ 30'$, für schwefelsaures Magnesia-Natron $2n = 5^\circ 49'$, für phosphorsaures Natron $2n = 55^\circ 20'$, für un-
schwefelsaures Natron $2n = 89^\circ 20'$, für salpetersaures
ink $2n$ nahe 40° , und schwefelsaures Ammoniak (von
arx) $2n = 49^\circ 42'$.

C. Brechungsverhältnisse.

a) Gase bei 0° C. Temperatur und $0,76^m$ Luftdruck.

Name des Gases	Brechungsexponent n		Brechungsvermögen $n^2 - 1$	Dichte
atmosphärische Luft	1,000294	1,000	0,000589	1,000
Ammoniakgas	1,000385	1,309	0,000771	0,591
Chlorgas	1,000772	2,623	0,001545	2,47
Wasserdampf	1,000834	2,632	0,001668	1,818
Wasserstoffgas	1,000451	1,531	0,000903	0,944
Kohlenwasserstoffgas im Min.	1,000443	1,504	0,000886	0,559
Kohlenoxydgas	1,000340	1,157	0,000681	0,972
Kohlensäuregas	1,000449	1,526	0,000899	1,524
Albildendes Gas	1,000678	2,302	0,001356	0,980
Phosphorwasserstoffgas im Min.	1,000789	2,682	0,001579	1,256
Wassergas	1,001159	3,936	0,002318	3,442
Sauerstoffgas	1,000272	0,924	0,000544	1,1026
Ätherdunst	1,001095	3,72	0,002191	2,234
Essigsäuregas	1,000449	1,527	0,000899	1,254
Schwefelätherdunst	1,00153	5,197	0,003061	2,580
Schwefelwasserstoffgas	1,000644	2,187	0,001288	1,178
Schwefligsaures Gas	1,000665	2,260	0,001331	2,247
Schwefelkohlenstoffdunst	1,00150	5,110	0,00301	2,644
Eisengas	1,000300	1,020	0,000601	0,976
Eisenoxydgas	1,000303	1,03	0,000606	1,039
Eisenoxydulgas	1,000503	1,710	0,001007	1,527
Wasserstoffgas	1,000138	0,470	0,000277	0,0685

Die Messungen sind von DuLong angestellt, mit Ausnahme der ersten, welche von Blot herrührt.

b) feste und tropfbar flüssige Körper.

Name der Körper	Bre- chungs- exponent	Name der Körper	Bre- chungs- exponent
Aether	W. { 1,358 Y. { 1,374	Wasserfeuchtigkeit	1,3368
» zum dreifachen Vo- lumen ausgedehnt	1,057	ganze Linse	1,3830
Alaun	W. { 1,457 N. { 1,458 Y. { 1,488	äußere Lage der Linse	1,3767
Alaunlösung, gesättigt	H. { 1,356	mittlere Lage	1,3784
Alaunerde, salpetersaure	W. { 1,410	Kern	1,3900
» in Alkohol	W. { 1,422	Glasfeuchtigkeit	1,3394
Albumen	W. { 1,360	Auge eines Lammes:	
Alkohol	W. { 1,372	Hornhaut	1,394
» sp. Gw. 0,866	N. { 1,370	äußere Lage der Linse	1,386
» gewässert	1,374	mittlere Lage	1,428
» rectificirt	H. { 1,372	Kern	1,436
Aloe	1,634	Glasfeuchtigkeit	1,346
Ambra	W. { 1,547	Auge des Kabeljau:	
» (sp. Gew. 1,04)	N. { 1,556	ganze Linse	Mr. 1,5491
Ambraöl	W. { 1,505	äußere Lage	1,418
Amethyst	W. { 1,562	mittlere Lage	1,438
Ammoniak, kaust.	1,349	Kern	Mr. 1,5928
» wasserfrei, durch Kälte condensirt	1,752	Glasfeuchtigkeit	Mr. 1,531
» salzsaures	1,625	Auge eines Ochsen:	
» mit schwefelsau- rer Magnesia	1,483	ganze Linse	Mr. 1,4741
Ammoniakgummi	1,592	äußere Lage	» 1,4293
»	Y. { 1,578	Kern	» 1,5425
Anatas	2,500	Glasfeuchtigkeit	» 1,3571
Angelicaöl	1,491	Wasserfeuchtigkeit	» 1,3358
Anisöl	1,601	Axinit	1,735
»	Y. { 1,536	Balsam: Copaiva	Mr. 1,507
Anhydrit, extraord.	1,6219	»	1,529
» ordin.	1,5772	»	Y. { 1,514
Apfelsäure	1,395	»	1,516
Apophyllit	H. { 1,5431	» in Alk.	W. { 1,440
Arragonit, ord.	M. { 1,6931	»	Mr. { 1,397
» extr.	M. { 1,5348	» Canada	Y. { 1,532
s. Bd. I, p. 123 u. 124.		»	1,549
Arsenik	W. { 1,811	»	W. { 1,528
Asand	Mr. { 1,590	» Gilead	Y. { 1,529
Asa foetida	Y. { 1,575	» peruvianischer	1,597
Auge des Menschen;		»	Y. { 1,593
Hornhaut	1,380	» Styraz	1,585
		» Tolu	1,628
		»	Y. { 1,610
		»	1,627
		» in Alk.	W. { 1,400
		Baryt; kohlensaures min.	1,548
		» salzsaures	1,646

Name der Körper	Brechungs- exponent	Name der Körper	Brechungs- exponent
Baryt: schwefelsaurer M.	1,6468	Cajeputöl	Y. { 1,478
„ „ extraord. M.	1,6352		{ 1,483
„ „ ordin.	1,6201	Calcedon	1,553
„ in der Richtung der		Calomel	1,970
Axe für die gelb-		Camelaöl	1,641
grünen Str. H.	1,6460		III { 1,64
	1,6491		Mx. { 1,603
„ für die rothen Str.		Cautechoue	W. { 1,524
H.	1,6459		{ 1,534
Benzoe	W. 1,586		Y. { 1,557
	bis 1,596	Chamillenöl	{ 1,457
Bergamotöl	Y. { 1,473		Y. { 1,476
	1,471		Mx. { 1,456
Bergkrystall	N. 1,563	Chrysoberyll	1,760
	C. { 1,568	Chrysolith	1,660
	1,575	Citronenöl	1,527
s. Bd. I, p. 122 u. 124.		Citronensäure	1,527
Bernstein	1,47	Cölner Wasser	III { 1,382
	1,552	Colophonium	W. 1,543
Beryll	1,598	Comptonit	1,553
Bibergeil	1,626	Copal	{ 1,549
„	Y. { 1,620		W. { 1,535
Bittermandelöl	1,603		Y. { 1,553
Blei, borsaures	H. 1,866	Cryolit	1,344
„ chromsaures	2,926		max. 1,685
„ „ max.	2,974		min. 1,668
	2,479	Cuminöl	1,512
„ „ min.	2,500	Cyan	1,316
	2,508	Diamant	N. 2,439
„ essigsaures	W. 1,400	„	R. 2,487
„ kieselbares	H. 2,123	„ braun	2,470
„ kohlenbares im		Dichroit	1,544
	max. 2,084		{ 1,477
„ „ min.	1,813	Dillsamenöl	{ 1,487
„ salpetersaures	1,758	Drachenblut	1,562
„ schwefelsaures	1,925	Eis	W. { 1,310
Bleisalpeter	H. 2,322		{ 1,307
Blut vom Menschen	Y. 1,354		{ 1,3085
Boracit	1,701	Eisenoxyd	Y. 2,100
Borax	N. { 1,467	Eisen, salpetersaures	W. 1,375
	1,475	„ salzaures	W. 1,385
„ geschmolzen	1,532	„ schwefelsaures max.	1,494
Boraxglas (1 Th. Borax		„	N. 1,515
2 Th. Kiesel)	1,522	Eiweiß v. Hühnerrei	1,361
Brunnenwasser	E. 1,3366	„	Y. 1,359
Buchelöl	1,500	Eigelb (frisches)	1,428
Butter, kalte	W. 1,480	„ (trocknes)	Y. 1,500
Buxöl	Y. 1,356	Eiter	1,396

Name der Körper	Bre- chungs- exponent	Name der Körper	Bre- chungs- exponent
Elfenbein	1,547	Glas (Flint-)	
W. {	1,535	1 Th. Blei 4 Th. Kiesel	1,664
Y. {	1,550	1 2	1,724
Epidot, Max.	1,703	1 1	1,799
„ Min.	1,661	3 4	1,739
Essigsäure	1,396	2 1	1,830
Essig, gemeiner	1,347	3 1	2,028
„ destillirter	1,372	1 4	1,664
Euklas, extr.	1,663	Glas (Crown-) englisch.	
„ ord.	1,6429	W.	1,500
Feldspath	1,764	„ „ französisch.	
W. {	1,536	W.	1,604
Fenchelöl	1,506	s. Bd. I, p. 116, 118,	
Fenogreköl	1,497	121, 128.	
Fischbein	1,345	Gold in Königswasser	
Flohkrautöl	1,498	gelöst	W. 1,364
Flüssigkeit in Krystallen,		„ in Alkohol	W. 1,390
ausdehnbarere	1,1811	Granat	1,815
minder ausdehnbare	1,2946	Guaïac	Y. 1,600
1. Flüssigkeit im Topas	1,1311		1,619
2. „ „ „	1,2046		Y. 1,550
Flüssigkeit im Amethyst	1,2106		W. 1,596
Flusspath	1,436	Gummi-Ammoniak	1,592
W. {	1,433		Y. 1,579
Frauenmünzöl	1,481	Gummi, arabischer	N. 1,478
W. {	1,496		1,512
Gewürznelkenöl	1,596		Y. 1,513
Glas, gemeines	1,530		W. 1,514
„ v. St. Gobain	W. 1,543	„ Tragant	1,520
„ zu Bouteillen	1,582		W. 1,66
„ zu Tafeln	1,527	Gummilack	1,53
„ grünes	1,615		Y. 1,529
„ hyacinthrothes	1,647	Hausenblase	1,345
„ lafsrothes	1,570	Holzöl	1,506
„ dunkelrothes	1,729	Honig	Y. 1,495
„ rothes mit Gold	1,715	Horn	1,565
„ purpurrothes	1,608	Jalappaharz	1,600
„ rubinrothes	1,601	Jodlösung im Weingeist	
„ rosenrothes	1,570	Mx.	1,384
„ oranges	2,695	Kalilösung	
„ lichtblaues	1,570	s. Bd. I, p. 116 u. 128.	1,396
„ zimmetbraunes	1,530	Kali, arseniksaures	W. 1,535
„ opalartiges	1,635	„ chromsaures, fest	
Glas (Flint-) (borsaure,		max.	1,665
Bleioxyd) H.	2,0652	„ „ min.	1,319
„ „ kieselhalt. bor-		„ kohlen-saures	1,462
saures Blei-		„ schwefel-saures	1,509
oxyd H.	1,8736	„ „	W. 1,508

Name der Körper	Brechungs- exponent	Name der Körper	Brechungs- exponent
alk., weinsteinsauren mit Soda	1,515	Mastix Y.	1,539
» für d. grünen Str. H.	1,4985	Marköl, kalt	1,525
» für d. rothen Str. H.	1,4929	» geschmolzen	1,481
alkapath, ord. M.	1,6543	Meionit	1,606
» extr. M.	1,4833	Mellit	1,556
es. Bd. I, p. 123 u. 124.		»	1,538
alk., salpetersaurer	1,410	Mesotyp, max.	1,522
	1,427	» min.	1,516
» salzsaurer	1,425	Mohnöl	1,463
» schwefelsaurer W.	1,440	Moskatenblüthenöl Y.	1,512
» unterschwefelsaurer	1,525	»	1,526
» rothe Strahlen H.	1,561	Muskatnufsöl W.	1,497
» gelblichgrüne H.	1,566	Myrrhe	1,524
» " min. H.	1,583	» Y.	1,517
» " max. H.	1,628	Nadelstein von Faroë	1,5158
» wolframs. max.	2,120	Naphtha Y.	1,475
» " min.	1,970	Nufsöl H.	1,490
alkwasser	1,334		1,507
apellstein	1,750	Obsidian	1,488
apfer W.	1,487	Octaëdrit	2,500
Y.	1,496	Olibanum-Gummi	1,544
C.	1,500	Olivensöl W.	1,469
(spec. Gew. 0,996) N.	1,500		1,470
ochsalzlösung, gesättigte C.	1,375	Opium Y.	1,559
imnelöl	1,508	Orangenschalen-saft	1,403
apfer, schwefels. max.	1,552	Palmöl Y.	1,475
» " min.	1,531	Pech, gemeines	1,580
brador, Hornblende H.	1,80	» Burgunder	1,546
rendelöl	1,475		1,560
W.	1,467	Perlen	1,653
inöl W.	1,485	Pfeffermünzöl Y.	1,473
(spec. Gew. = 0,932) N.	1,489	Phosphor	2,224
» " " Y.	1,487	» Y.	2,125
ncit	1,527	» in Schwefelkohlenstoff gelöst	2,260
ncitöl W.	1,476		
» in Alkohol W.	1,430	Phosphorglas	1,708
ignesia, salzsaurer W.	1,416	Phosphorische Säure Y.	1,532
» schwefelsaurer	1,488	Phosphorsäure, flüssige	1,437
	1,465	» Mx.	1,426
bjoranöl	1,491	» geschmolzen	1,460
indelöl W.	1,469	» feste	1,532
indelstein	1,515	Phosphorwasserstoff	1,544
inosa Y.	1,533	flüssiger Y.	1,423
ntix	1,560	» fester W.	1,441
» W.	1,535	Pimentöl	2,442
			1,503

Name der Körper	Brechungs- exponent	Name der Körper	Brechungs- exponent
Platin in Königswasser gelöst W.	1,370	Schwefel, gegossen	2,1
Portwein	1,351	" geschmolzen	2,1
Pyrop	1,792	" in Schwefel- wasserstoff ge- löst Mx.	2,000
Quarz, extr. M.	1,5582	" Y.	2,000
" ord. M.	1,5484	Schwefelbalsam	1,497
s. Bd. I, p. 122 u. 124.		Mx.	1,532
Quecksilber (wahrschein- lich) H.	5,829	Schwefelchlorid H.	1,67
Quecksilberchlorid	1,970	Schwefelkali W.	1,375
Rautenöl	1,433	Schwefelkohlenstoff H.	1,68
Realgar, künstlicher	1,449	" bei $-0^{\circ},56$ Brl.	1,643
Ricinussöl	2,549	" " $13^{\circ},89$ Brl.	1,634
Reichersalz	1,490	" " $28^{\circ},89$ Brl.	1,625
" (mittleres Grün) H.	1,515	Schwefelkalk	1,375
" (mittleres Roth) H.	1,4965	Schwefelsäure, spec. Ge- wicht 1,840 Mx.	1,40
Rodiumholzöl	1,4929	" W.	1,45
Rosenholzöl	1,500	" N.	1,428
Rum Y.	1,505	Schwefelwasserstoff, tropfbarer F.	1,367
Rosmarinöl	1,360	Sebenbaumöl	1,403
	1,469	Seife von Windsor Y.	1,497
	1,472	" neapolitanische Y.	1,479
Rubellit H.	1,768	Seifengeist E.	1,400
Rubin	1,779	Selenit W.	1,525
Rüböl Y. u. B.	1,779	" max.	1,506
Salmiakauflösung, con- centrirte Mx.	1,475	" (spec Gew. 2,252) N.	1,408
Salpeter, max.	1,393	Selterwasser E.	1,353
" min.	1,514	Soda, salpetersaure Mx.	1,491
Salpetersäure, spec. Ge- wicht 1,48 Mx.	1,535	" unterschwefelsaure max. H.	1,765
Salpetrige Säure	1,410	" " min. H.	1,735
Salzsäure, concentr.	1,391	" geschmolzen Y.	1,611
" " sp. Gew. 1,134 H.	1,396	Silber, salpeters. max.	1,758
Sandarak	1,401	" " min.	1,729
Saphir, weiß W.	1,4098	Smaragd	1,565
" blau	1,392	Spargelstein Y.	1,657
Sassafrasöl	1,538	Spermacet Y.	1,478
" W.	1,768	Spermacetöl Y.	1,473
" Y.	1,794	Speichel Y.	1,339
" E.	1,532	Spießglanz, salzs. W.	1,420
" in Alkohol W.	1,536	" in Alkohol W.	1,410
Schellak	1,522	Spießglangzglas N.	1,509
Schildplatt	1,544	Spinell W.	1,612
Schwefel, natürlicher W.	1,405	" H.	1,758
	1,525	"	1,761
	1,598	Stärkemehl Y.	1,504
	2,040		

Name der Körper	Brechungs- exponent	Name der Körper	Brechungs- exponent
Ätheröl Y.	1,544	Vogelleim Y.	1,553
Eisensalz, grüne Strahlen H.	1,4985	Wachholderöl	1,473
» rothe Strahlen H.	1,4929	» Y.	1,482
Libit	1,508	» Y.	1,491
Orax	1,584	Wachs bei 17°,5 M.	1,512
Krontian, kohlensaurer		» geschmolzen M.	1,540
» max.	1,700	» siedend M.	1,442
» » min.	1,543	» weisses	1,462
» unterschwefel-		» gelbes	1,542
saur, max. H.	1,651	Wachöl C.	1,452
» » min. H.	1,608	Wasser W.	1,336
» »	1,644	s. Bd. I, p. 116 u. 121.	
Myrrabalsam	1,584	» gesalzen	1,349
Nabaköl	1,547	Weihrauch	1,554
Nahasheer, gelblich	1,1111	» Y.	1,546
» von Nagpore	1,1454	Wein, Porter Y.	1,351
» »	1,1503	Weinöl Y.	1,379
» weisse »	1,1825	Weinsteinsäure max.	1,518
Alg, kalt W.	1,491	» min.	1,575
» geschmolzen W.	1,460	Wismuth, salpetersaurer	
Asperithin	1,545	» max. H.	1,89
Asperithinöl, gemein. W.	1,476	» » min. H.	1,67
» » H.	1,486	» » Mx.	1,446
» destillirt	1,470	Wurmholzöl	1,453
s. Bd. I, p. 116. u. 121.		Ysopöl	1,485
Beriak	1,500		1,589
Bymianöl	1,477	Zimmetöl Y.	1,604
» Y.	1,486		1,632
Opas, farbelos	1,6102	Zink, salzsaures	1,425
» von Brasilien ext.	1,6401	» schwefelsaures	
» » » ord.	1,6325	(gew. Str.)	1,517
» blauer	1,636	Zinkblende	2,260
» rother	1,652	Zirkon max.	2,015
» gelber Y.	1,638	» min.	1,961
Bran	1,483	Zucker, geschmolzen	1,545
Resantgummi	1,520	» nach öfterem Schmel-	
ungstein, max.	2,129	zen	1,555
» min.	1,970	» (weisser) W.	1,535
Normalin	1,668	» Y.	1,541
Vogelleim	1,506	Zwergbaumöl	1,483

D. Zerstreungsverhältnisse.

dn bedeutet den Unterschied der zu den äußersten Strahlen gehörenden Brechungsverhältnisse, und n das Brechungsverhältnis der mittleren Strahlen.

Substanzen	dn	$\frac{dn}{n-1}$
Alkohol	0,011	0,020
Äpfelsäure	0,011	0,020
Äther	0,012	0,037
Alaun	0,017	0,030
Aloe	0,058	0,085
Ambra	0,041	0,023
Ambraöl	0,012	0,032
Angelicaöl	0,025	0,051
Anisöl	0,044	0,074
Apophyllit H.	0,017	0,031
Auge vom Kabeljau: Wasserfeuchtigkeit	0,012	0,035
„ „ „ „ „ Glasfeuchtigkeit	0,012	0,036
Axinä	0,022	0,030
Balsam: Canada	0,024	0,043
„ Copaiva	0,021	0,041
„ Peruvianischer	0,058	0,093
„ Styrax	0,039	0,069
„ Tolu	0,065	0,103
Baryt, schwefelsaurer	0,019	0,029
„ kohlensaurer	0,015	0,023
Bergamotöl	0,023	0,049
Bernstein	0,023	0,041
Beryll	0,022	0,037
Bergkrytall, ord. Rud.	0,01727	0,03015
„ extr. Rud.	0,01782	0,0321
Bibergeil	0,018	0,036
Bittermandelöl	0,048	0,079
Blausäure	0,080	0,127
Blei, chromsaures max.	0,770	0,400
„ „ min	0,388	0,202
„ essigsaures	0,040	0,069
„ kohlensaures, max.	0,091	0,091
„ „ min.	0,056	0,066
„ schwefelsaures	0,056	0,066
Borax, geschmolzen	0,014	0,030
Boraxglas	0,014	0,026
Cajeputöl	0,021	0,044
Cassiaöl	0,089	0,139
Cautschouc	0,028	0,052
Chamillenöl	0,021	0,046
Chrysoberyll	0,019	0,025

Substanzen	dn	$\frac{dn}{n-1}$
h	0,022	0,033
säure	0,019	0,035
.	0,024	0,043
.	0,007	0,022
.	0,056	0,038
nöl	0,023	0,049
chwefelsaures	0,019	0,039
om Ei	0,013	0,037
z	0,021	0,039
.	0,024	0,035
melöl	0,024	0,049
l	0,022	0,042
l	0,028	0,055
töl	0,024	0,050
töl	0,024	0,049
h	0,010	0,022
ünzöl	0,026	0,054
elkenöl	0,033	0,062
neines Bsc.		0,036
Bouteillen	0,023	0,040
unes	0,025	0,044
akelrothes	0,044	0,060
rpürrothes	0,031	0,051
anges	0,042	0,053
ines	0,037	0,061
lint-) borsaures Bleioxyd . . . F.		0,0740
» kieselh. borsaur. Bleioxyd F.		0,0763
» » Bsc.	0,032	0,0527
» »	0,029	0,052
» »	0,028	0,048
» »		0,048
» verschiedene Sorten . Bsc. }		0,0457
rown-) grün	0,020	0,036
» verschiedene Sorten Bsc. }		0,033
.		0,0346
.	0,033	0,027
.	0,041	0,066
Ammoniak	0,037	0,063
arabisches	0,018	0,036
meines	0,032	0,057
.	0,025	0,045
h, ord. Rud.	0,0455	0,03022
extr. Rud.	0,0282	0,01389
il	0,033	0,065
schwefelsaures	0,019	0,036
öl	0,021	0,045
.	0,022	0,041

Substanzen	d_n	$\frac{d_n}{n-1}$
Lenett	0,018	0,036
Limonöl	0,023	0,046
Majoranöl	0,022	0,045
Mastix	0,022	0,039
Mohnöl	0,020	0,044
Myrrhengummi	0,020	0,037
Nußöl	0,022	0,043
Obsidian	0,018	0,037
Olibanumgummi	0,024	0,045
Olivenöl	0,018	0,039
Pappelöl	0,020	0,044
Pech, Burgunder	0,024	0,049
Pfeffermünzöl	0,019	0,040
Phosphor	0,156	0,126
Phosphorglas	0,017	0,035
Phosphorsäure, feste	0,017	0,032
„ flüssige	0,012	0,028
Pimentöl	0,026	0,052
Pyrop	0,026	0,033
Rapsöl	0,019	0,040
Rautenöl	0,016	0,037
Realgar, geschmolzen	0,394	0,267
„	0,255	0,374
Rhodiumholzöl	0,022	0,044
Rosmarinöl	0,020	0,042
Rubellit	0,035	0,027
Sadebaumöl	0,021	0,044
Salpeter Min.	0,009	0,030
Salpetrige Säure	0,018	0,044
Salpetersäure	0,019	0,045
Salzsäure	0,016	0,043
Sandarrak	0,021	0,046
Saphir, blau	0,021	0,026
Sassafrasöl	0,032	0,060
Schildplatt	0,027	0,045
Schwefel, zerschmolzen	0,149	0,130
Schwefelbalsam	0,023	0,045
Schwefelkohlenstoff bei $-0^{\circ},56\text{ C.}$	Brl. 0,03067	
„ „ $+28^{\circ},89\text{ C.}$	Brl. 0,03084	
Schwefelkupfer	H. 0,019	0,036
Schwefelsäure	0,014	0,031
Selenit	0,020	0,037
Smaragd	0,015	0,026
Spinel	0,031	0,040
Steinsalz	0,029	0,053
Spermacetöl	0,021	0,041
Spiesglanz, salzsaurer	0,026	0,059
Stilbit	0,041	0,023

Substanzen	dn	$\frac{dn}{n-1}$
an, kohlensaurer max.	0,032	0,046
» min.	0,015	0,027
schwefelsaurer	0,015	0,024
öl	0,035	0,064
thin	0,029	0,048
thinöl	0,020	0,042
öl	0,032	0,062
, bläulich	0,016	0,025
blau	0,025	0,024
lin	0,019	0,028
anöl	0,024	0,050
oldergummi	0,025	0,046
olderöl	0,022	0,047
r	0,012	0,035
uch	0,028	0,048
l	0,012	0,032
holzöl	0,022	0,049
einsäure	0,016	0,030
.	0,022	0,044
.	0,045	0,044
.	0,020	0,036

den letzten beiden Tafeln steht B. für Biot, Brl. für Bar-
 Bsc. für Boscovich, C. für Cavallo, E. für Euler, F. für
 Fay, H. für Herschel, Hy. für Haüy, M. für Malus, Mr.
 Monro, Mx. für Marx, N. für Newton, R. für Rochon,
 für Rudberg, W. für Wollaston, Y. für Young. Die
 , bei denen keiner dieser Buchstaben steht, rühren von
 Dörmster her.

Nachträge.

Neuerdings hat Volkmann (Pogg. XLV, p. 207) einen Versuch angestellt, um zu beweisen, daß der Kreuzungspunkt der Richtungslinien nicht, wie Mile behauptete, in dem Mittelpunkte der Hornhautkrümmung, sondern in dem Mittelpunkte (Drehpunkt) des Auges liege. Es besteht dieser Versuch in einer Wiederholung des zweiten auf p. 218 angegebenen Versuches, bei welcher er das Kaninchenauge durch ein Ochsenauge ersetzte. Der Versuch mit jenem Auge war deshalb nicht beweisend, weil dessen Centrum mit dem Hornhautmittelpunkt zusammenfällt. Beim Ochsenauge fallen dagegen beide Mittelpunkte aus einander, oder vielmehr, die Hornhaut desselben hat, da sie nicht sphärisch ist, gar kein Centrum. Das Resultat des Versuches bestätigte Volkmann's Behauptung, und lieferte zugleich den Beweis, daß die Sehrichtung mit der Richtungslinie zusammenfällt, da das Netzhautbild seine Lage nicht änderte, wenn die Flamme dem Auge in der Richtungslinie genähert wurde. Der auf p. 222 angeführte Mile'sche Versuch bestätigt überdies das Zusammenfallen des Kreuzungspunktes mit dem Drehpunkte des Auges, und den Widerspruch, daß eine von einer Karte verdeckte Lichtflamme durch eine Wendung des Auges sichtbar werde (p. 222), erklärt Volkmann folgendermaßen:

Ist (Fig. 147) AB das Auge, c dessen Drehpunkt, i die Pupille, mn die Karte, pq die Lichtflamme, so wird der Theil bA der Netzhaut von der Karte beschattet, und der Ort ab des Flammenbildes bleibt dunkel, weil durch

Substanzen	d_z	$\frac{d_z}{z-1}$
m, kohlensaurer max.	4.152	4.443
„ „ min.	4.115	4.427
schwefelsaurer .	4.115	4.424
„ .	4.125	4.454
„ .	4.129	4.449
„ .	4.129	4.442
„ .	4.122	4.462
„ .	4.114	4.425
„ .	4.125	4.424
„ .	4.113	4.423
„ .	4.124	4.450
„ .	4.125	4.446
„ .	4.122	4.417
„ .	4.112	4.435
„ .	4.129	4.448
„ .	4.112	4.432
„ .	4.122	4.449
„ .	4.116	4.430
„ .	4.122	4.444
„ .	4.115	4.444
„ .	4.120	4.436

Im letzten beiden Tafeln steht B. für Biot, Br. für Barrow, Bosc. für Boscovich, C. für Cavallo, E. für Euler, F. für Fresnel, H. für Herschel, Hy. für Hany, M. für Malus, Mr. für Mr. Roemer, Mx. für Marx, N. für Newton, R. für Rochon, Rudb. für Rudberg, W. für Wollaston, Y. für Young. Die bei denen keiner dieser Buchstaben steht, rühren von Young her.

wo die schwarze Grenze noch einigermaßen erkennbar ist, die Ränder der Spirale sich blaugrün färben, wenn die Drehung in der Richtung des Pfeils geschieht, dagegen rothgelb bei entgegengesetzter Drehung. Das Umgekehrte findet statt, wenn die Spirale das Weiß umgrenzt, während die übrige Scheibe schwarz ist. In beiden Fällen scheint sich bei der Drehung in der ersten Richtung die Spiralfigur auszudehnen, bei der entgegengesetzten Drehung zusammenzuziehen.

Folgenden sehr artigen Versuch zur Darstellung subjektiver Complementärfärbung hatte kürzlich der Hr. Professor Dove die Güte mir zu zeigen.

Es wird in vertikaler Richtung an einem Tisch eine (etwa 1 Fuß lange) Metallnadel befestigt, die sich oben in einen kleinen Knopf endigt und dünn und elastisch genug ist, um in anhaltende Schwingungen versetzt werden zu können. Läßt man nun auf den Knopf von einer Seite gedämpftes Tageslicht, von einer andern Seite Kerzenlicht fallen, so sieht man auf demselben einen blauen und einen rothen Lichtpunkt, welche vermöge der Dauer des Lichteindrucks beim Schwingen der Nadel zwei parallele sich in einander schlingende Lichtcurven bilden, von denen die eine blau, die andere roth ist. Natürlich läßt sich dieser Versuch auch mit jedem anderen Paar verschiedenfarbiger Lichter anstellen.

Eine wesentliche Verbesserung der Einrichtung des Wollaston'schen Goniometers verdanken wir Mitscherlich. Es wird durch dieselbe möglich, noch mit Sicherheit Winkel zu messen, die an Größe von den Variationen übertroffen werden, welche man bei einem und demselben Winkel an verschiedenen Individuen desselben Minerals antrifft. Die Veränderung besteht in einer abgeänderten Einrichtung des Krystallhalters und in einer geschickten

Anwendung eines Fernrohrs. Das letztere, dessen Ständer sich in einen Bügel endigt, und welches in einer gegen die Rotationsaxe des Limbus senkrechten Ebene beweglich ist, dient zur Beobachtung des Reflexionsbildes, und ist so eingerichtet, daß es nach Hinwegnahme des Oculars die Dienste eines Mikroskops verrichtet. Der Halter besteht aus zwei Messingstäbchen, welche der Umdrehungsaxe des Limbus parallel sind, und zwischen sich eine Vorrichtung aufnehmen, in welcher der Krystall befestigt wird. Diese letztere besteht aus einem Kugelsegment, welches sich mittelst Schrauben um sein Centrum drehen läßt, und in diesem Centrum den Krystall zwischen zwei Backen eingeklemmt enthält. Durch Drehung des Kugelsegments wird die Krystallkante in eine, der Umdrehungsaxe des Limbus parallele Lage gebracht. Die Richtigkeit dieser Lage erkennt man daran, daß bei einer Drehung des Krystalls durch die innere Welle das im Krystall reflektirte Bild einer Vertikallinie seine Lage nicht ändert. Diese Vertikallinie wird von einem perpendicular herabhängenden, unten mit einem Gewicht versehenen Faden gebildet, und ihr Durchschnittspunkt mit einer Querlinie (z. B. mit der horizontalen Kante eines Fensterkreuzes) dient als Objekt bei der Messung.

Ist die Kante in die erwähnte Lage gebracht, so wird dieselbe parallel mit sich verrückt, bis sie in die Umdrehungsaxe selbst fällt. Zu diesem Zweck sind die zwei Stäbchen (*ab* und *cd* Fig. 150), welche zwischen ihren Enden *c* und *d* das oben erwähnte Kugelsegment aufnehmen, auf einem Schieber *ef* befestigt, welcher sich durch eine Schraube *g* verschieben läßt. Die Platte *hk*, in welche der Schieber eingelassen ist, hängt fest zusammen mit einem zweiten Schieber *il*, welcher durch die Schraube *o* in der Unterlage *mn* in einer auf *ef* senkrechten Richtung verschoben werden kann. Die Unterlage *mn* ist an dem Limbus so befestigt, daß *ab* und *cd* senkrecht gegen denselben gerichtet sind und mithin *hk* und *mn* in einer vertikalen Ebene liegen.

Liegt die Krystallkante in der Umdrehungsaxe, so verändert sie ihre Lage nicht, wenn man mittelst der inneren Welle den Krystall dreht, und diese Unveränderlichkeit erkennt man mittelst des Mikroskops, in welches sich das Fernrohr durch Entfernung des Oculars verwandelt.

Um die Ebene, in welcher sich das Fernrohr bewegt, genau vertikal zu stellen, ist dasselbe in einem Bügel aufgehängt, welcher auf dem Ständer aufgesetzt ist, und durch Schrauben noch kleiner Bewegungen fähig ist. Die vertikale Lage erkennt man an dem genauen Herabgleiten des Fadenkreuz-Mittelpunktes längs der oben erwähnten vertikalen Linie, wenn man das Fernrohr auf den oberen Punkt derselben richtet und alsdann langsam senkt.

Polarisationsmikroskop. Mit diesem Namen belegt man eine Vorrichtung, welche dazu dient, im polarisirten Licht erscheinende zu ausgedehnte Ringsysteme in einen kleineren Raum zusammen zu drängen.

Eine von Dove selbst angewendete, an seinem Polarisationsinstrument angebrachte Einrichtung besteht in einem System von drei planconvexen Linsen, von denen die erste hinter dem 2ten Nicol aufgeschraubt ist und zum Halbmessmer der Vorderfläche 3,5" hat, die zweite und dritte, in einer gemeinsamen Fassung befindlich, zwischen dem zweiten Nicol und dem Krystall aufgestellt sind. Der Radius der Vorderfläche der zweiten Linse ist 2,7", der Radius der Hinterfläche der dritten (von der zweiten 2" entfernten) Linse 3,5".

Um den Einfallsstrahlen eine bequemere Richtung zu geben, befindet sich überdies hinter der Linse des Ständers *s*, eine andere planconvexe, deren hinterer Krümmungshalbmesser 3,4" beträgt.

Ettingshausen wählte statt der 3 Linsen zwei, welche zwischen dem Krystall und dem zweiten Nicol in ei-

er Entfernung von 3'' von einander aufgestellt werden, und von denen die vordere zum Halbmesser der hinteren Krümmung 8'', die hintere zum Halbmesser der vorderen Krümmung 16'' hat.

Eine sehr einfache Einrichtung eines Heliostaten mit einem einzigen Spiegel, deren Kenntniß ich der gütigen Mittheilung ihres Erfinders, des Herrn Direktor August, erdanke, besteht darin, daß eine Axe, welche mit der Weltaxe parallel gestellt worden ist und an welcher ein Spiegel so befestigt ist, daß er mit ihr in einer Ebene liegt, durch ein Uhrwerk in 48 Stunden um sich selbst herumbewegt wird.

Das zum Grunde liegende Princip läßt sich folgendermaßen beweisen:

Ist AB (Fig. 148) der Weltaxe parallel, C der Mittelpunkt des Spiegels, SC ein Sonnenstrahl, also $SCB = p$, der Poldistanz der Sonne gleich; ist ferner CD das Einfallslot, und CS_1 der reflektirte Strahl, also $SCD = \angle CS_1 = \alpha$ der Einfallswinkel, so ist, wenn CS_1 während der Bewegung der Sonne seine Richtung behält, BCS_1 eine feste Ebene. Vermöge der Sonnenbewegung wendet sich die Ebene SCB der festen Ebene BCS_1 mit gleichmäßiger Geschwindigkeit zu, während, vermöge der Spiegelrehung die Ebene CBD ihre Lage gegen BCS_1 ändert. Soll nun durch eine gleichmäßige Drehung des Spiegels der Strahl CS_1 seine Lage behalten, so müssen die Winkel BS_1 und DBS_1 proportional sein.

Nun findet man aus dem Dreieck SBS_1 , da $\angle BCS_1 = 180^\circ - p$ ist,

daß $2\alpha = -\cos^2 p + \sin^2 p \cos SBS_1 = \sin^2 p (\cos SBS_1 + 1) - 1$, und aus dem Dreieck S_1DB :

$$\cos \alpha = \sin p \cos S_1BD,$$

so

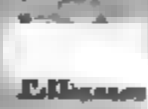
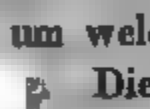
$$\cos 2\alpha = 2 \sin^2 p \cos^2 S_1BD - 1,$$

derselben Krümmung eine weit stärkere Vergrößerung gemithin, wenn man die beiden Werthe von $\cos 2\alpha$ einander gleich setzt,

$$2\cos^2 S_1 BD = \cos S_1 BS + 1,$$

d. h. $S_1 BS = 2 S_1 BD.$

Es muß sich folglich die Ebene DCB , d. h. der Spiegel halb so schnell bewegen als die Sonne, also muß, da die Sonne in 24 Stunden sich um AB bewegt, der Spiegel in 48 Stunden einen Umlauf um AB machen.

Zur Einstellung , um welche sich der Spiegel dreht, dient folgende Einrichtung . Die Uhr Aa (Fig. 149) ist an einer Achse AB befestigt, welche bei B mit dem Stativ BC durch ein Charnier verbunden ist, so daß sie in jede beliebige Neigung gebracht werden kann; ferner kann der Spiegelträger, der bei a in der Mitte des Uhrkastens eingesetzt ist, herausgenommen und durch ein Stäbchen ab ersetzt werden, welches einen getheilten Halbkreis trägt, dessen Mittelpunkt c auf ab liegt. In c und in einem etwas entfernten Punkt b des Stäbchens hängen Fäden herab, welche kleine Gewichte, m und n , tragen.

Bei der Aufstellung wird nun zuerst ab in die Ebene des Meridians gebracht, indem man das Stativ so dreht, daß die beiden Gewichte m und n auf eine der Mittagslinie parallel gezogene Linie einspielen, und alsdann wird dem Arme BA eine solche Neigung gegeben, daß der Winkel dem der Polhöhe gleich wird.

Nachträglich mag noch der Versuche Erwähnung geschehen, welche man gemacht hat, in optischen Instrumenten das Glas durch andere Materialien zu ersetzen.

Am erfolgreichsten war die von Brewster zuerst in Vorschlag gebrachte Anwendung der Edelstein-Linsen in einfachen Mikroskopen, namentlich der Linsen aus Diamant, Saphir, Rubin und Granat, welche durch ihr geringes Zerstreuungsvermögen die chromatische Abweichung bedeutend schwächen, und durch ihr starkes Brechungsvermögen bei

ähren, als Glas. Zur Vergleichung mögen die Brechungs- und Zerstreuungsverhältnisse hier folgen.

	Brechungs-Vh.	Zerstreuungs-Vh.
Diamant	2,470	0,38
Saphir	1,780	0,26
Rubin	1,779	0,26
Granat	1,815	0,33.

Den größten Ruf haben die Mikroskope Pritchard's erlangt, welcher Saphir- und Diamantlinsen von $\frac{1}{16}$ engl. Zoll Brennweite verfertigte, die mit den besten zusammengesetzten Mikroskopen hinsichtlich des Effekts wetteifern konnten. Siehe Pogg. Ann. XV, 517.

Ferner verwendete Cauchoux Bergkrystall zu Fernrohrobjektiven, und zwar statt des Kronglases, und gewann dadurch bei derselben Oeffnung wegen der vollkommeneren Durchsichtigkeit eine grössere Helligkeit, und in Folge der geringeren Dispersion und grösseren Brechkraft bei derselben Vergrößerung eine Verringerung der Fernrohrlänge um $\frac{1}{3}$, ja bei terrestrischen Röhren bis um die Hälfte. Siehe Pogg. Ann. XV, 244.

Endlich hat Blair schon vor längerer Zeit, um das secundäre Spektrum fortzuschaffen, zu Fernrohr-Objektiven Combinationen von Glas mit Flüssigkeiten angewendet, welche zwischen sphärisch gekrümmten Gläsern eingeschlossen wurden. Späterhin hat Barlow das Flintglas ganz fortlassen, und durch eine concave Flüssigkeitslinse ersetzt. Er bediente sich hierzu des Schwefelkohlenstoffs, dessen sehr grofse zerstreuende Kraft es möglich machte, die Correctionslinse (welche von der Flüssigkeit gebildet wurde) von der Kronglaslinse um deren halbe Brennweite entfernt anzubringen — eine Stellung, welche er überdies für die am besten wirkende erklärte. Die Vorzüge solcher Linsen bestehen besonders darin, dafs die Oeffnung des Objectivs beträchtlich erweitert werden kann, und dafs es die Helligkeit, das Gesichtsfeld und die Focalkraft eines Glasfernrohrs von mindestens anderthalbmal so grofser Länge giebt. Das Nähere hierüber sehe man in Pogg. Ann. XIV, 313.

Ferner folgt aus der identischen Gleichung

$$\sum \left(\frac{x(x+1)\dots(x+\frac{1}{2}a-1)}{(\frac{1}{2}a)!} \frac{y(y+1)\dots(y+\frac{1}{2}b-1)}{(\frac{1}{2}b)!} \frac{z(z+1)\dots(z+\frac{1}{2}c-1)}{(\frac{1}{2}c)!} \right) \\ = \frac{(x+y+z)(x+y+z+1)\dots(x+y+z+n-1)}{n!},$$

wenn man $x=y=z=\frac{1}{2}$ setzt, und mit 2^n multiplicirt,

$$\sum \left(\frac{1.3\dots(a-1)}{(\frac{1}{2}a)!} \frac{1.3\dots(b-1)}{(\frac{1}{2}b)!} \frac{1.3\dots(c-1)}{(\frac{1}{2}c)!} \right) \\ = \frac{1.3\dots(2n-1)(2n+1)}{n!},$$

und dies giebt, in (1) substituirt:

$$2) S[mr^{2n-1}F(r)\cos^{2n}\alpha] = \frac{1}{2n+1} S[mr^{2n-1}F(r)],$$

während man auf dieselbe Weise aus der zweiten Gleichung (VIII.) (Bd. I, p. 57) gewinnt:

$$3) S[mr^{2n-3}f(r)\cos^{2n}\alpha] = \frac{1}{2n+1} S[mr^{2n-3}f(r)].$$

Nun erhält man aus der Formel

$$s^2 = \mathfrak{A} + \mathfrak{B}'$$

(Bd. I, p. 59), wenn man die dort gefundenen Werthe für \mathfrak{A} und \mathfrak{B}' substituirt,

$$s^2 = x^2 S \left(\frac{mr \cos^2 \alpha}{2!} [F(r) + \frac{1}{2}f(r)\cos^2 \alpha] \right) \\ - x^4 S \left(\frac{mr^3 \cos^4 \alpha}{4!} [F(r) + \frac{1}{2}f(r)\cos^2 \alpha] \right) \\ + x^6 S \left(\frac{mr^5 \cos^6 \alpha}{6!} [F(r) + \frac{1}{2}f(r)\cos^2 \alpha] \right) - \text{etc.},$$

und hieraus mittelst der Gleichungen (2 u. 3)

$$4) s^2 = x^2 S \left(\frac{mr}{3!} [F(r) + \frac{1}{2}f(r)] \right) - x^4 S \left(\frac{mr^3}{5!} [F(r) + \frac{1}{2}f(r)] \right) \\ + x^6 S \left(\frac{mr^5}{7!} [F(r) + \frac{1}{2}f(r)] \right) - \text{etc.}$$

Da übrigens wegen $f(r) = rF'(r) - F(r)$

$$r^{2n-1} \left(F(r) + \frac{1}{2n+3} f(r) \right) = \frac{r^{2n}F'(r) + (2n+2)r^{2n-1}F(r)}{2n+3} \\ = \frac{1}{(2n+3)r^2} \frac{\partial (r^{2n+2}F(r))}{\partial r}$$

ist, so ist (4) identisch mit:

$$s^2 = \frac{1}{2} \frac{x^2}{3!} S \left(\frac{m}{r^2} \frac{\partial (r^4 F(r))}{\partial r} \right) - \frac{1}{2} \frac{x^4}{5!} S \left(\frac{m}{r^2} \frac{\partial (r^6 F(r))}{\partial r} \right) \\ + \frac{1}{2} \frac{x^6}{7!} S \left(\frac{m}{r^2} \frac{\partial (r^8 F(r))}{\partial r} \right) + \text{etc.},$$

und diese Gleichung ist wegen

$$\frac{1}{2} \frac{x^2 r^4}{3!} - \frac{1}{2} \frac{x^4 r^6}{5!} + \frac{1}{2} \frac{x^6 r^8}{7!} - \dots = \frac{r}{x^2} \frac{\partial \left(\frac{x^4 r^4}{5!} - \frac{x^6 r^6}{7!} + \frac{x^8 r^8}{9!} - \dots \right)}{\partial r} \\ = \frac{r}{x^2} \frac{\partial \left[\frac{\sin xr}{xr} - \left(1 - \frac{x^2 r^2}{3!} \right) \right]}{\partial r} = \frac{1}{x^2} \left(\cos xr - \frac{\sin xr}{xr} + \frac{1}{2} x^2 r^2 \right),$$

gleichgeltend mit

$$5) \quad s^2 = S \left[\frac{m}{x^2 r^2} \frac{\partial \left[\left(\cos xr - \frac{\sin xr}{xr} + \frac{1}{2} x^2 r^2 \right) F(r) \right]}{\partial r} \right].$$

Denkt man nun die Moleküle einander so nahe, daß sie sich als ein Continuum bildend betrachten lassen, so kann man statt der Summen dreifache Integrale einführen. Es wird nämlich, wenn man die Dichtigkeit des Aethers durch Δ , den Radius Vektor (d. h. die Verbindungslinie des betrachteten Moleküls mit einem der anderen Moleküle) durch r , den Winkel, den derselbe mit einer festen Axe bildet, durch p , und den Winkel, welchen eine durch diese Axe gehende feste Ebene mit der beweglichen durch den Radius Vektor und die Axe gehenden Ebene bildet, durch q bezeichnet,

$$S[m\varphi(r)] = \int_{r_0}^{r_\infty} \int_0^{2\pi} \int_0^\pi \Delta r^2 \varphi(r) \sin p \, \delta p \, \delta q \, \delta r,$$

vorausgesetzt, daß r_0 die kleinste Distanz zweier Moleküle, und r_∞ unendlich oder wenigstens groß genug ist, um diejenigen Glieder in $S(m\varphi(r))$, welche noch größere Werthe von r enthalten, vernachlässigen zu können.

Ist Δ constant, so hat man, insofern

$$\int_0^\pi \sin p \, \delta p = 2, \quad \int_0^{2\pi} \delta q = 2\pi$$

ist,

$$S[m\varphi(r)] = 4\pi \Delta \int_{r_0}^{r_\infty} r^2 \varphi(r) \, \delta r,$$

und

und die Gleichung (5) geht mithin über in

$$6) \quad s^2 = 4\pi \Delta \int_{r_0}^{\infty} \frac{\partial \left[\frac{1}{x^2} \left(\cos xr - \frac{\sin xr}{xr} + \frac{1}{3} x^2 r^2 \right) F(r) \right]}{\partial r} dr.$$

Da ferner das Produkt

$$\begin{aligned} \frac{1}{x^2} \left(\cos xr - \frac{\sin xr}{xr} + \frac{1}{3} x^2 r^2 \right) &= \frac{1}{3} r^2 + \frac{\cos xr}{x^2} + \frac{\sin xr}{x^3 r} \\ &= \frac{1}{5} \frac{x^2 r^4}{3!} - \frac{1}{7} \frac{x^4 r^6}{5!} + \dots \end{aligned}$$

ist, sich also auf $\frac{1}{3} r^2$ oder auf $\frac{1}{30} x^2 r^4$ ohne merklichen Fehler reduciren läßt, je nachdem man r sehr groß oder sehr klein annimmt, so läßt sich für (6) schreiben:

$$s^2 = \frac{4}{3} \pi \Delta \left\{ r_\infty^2 F(r_\infty) - \frac{1}{10} x^2 r_0^4 F(r_0) \right\}.$$

Es wird daher s reel, d. h. es wird s^2 endlich und positiv, wenn $r^2 F(r)$ für sehr große Werthe von r einer positiven Constanten gleich wird, also wenn z. B.

$$F(r) = \frac{G}{r^2}$$

ist, oder wenn $r^4 F(r)$ für sehr kleine Werthe von r einer negativen Constanten gleich wird, also wenn z. B.

$$F(r) = -\frac{H}{r^4}$$

ist. Im ersten Fall wird

$$s^2 = \frac{4}{3} \pi \Delta G,$$

im zweiten Fall

$$s^2 = \frac{4\pi}{30} \Delta H x^2.$$

Eine gleiche Wirkung würde erfolgen, wenn man

$$F(r) = \frac{\varphi(r)}{r^2}$$

annähme, und sich $\varphi(r)$ so dächte, daß es sich für $r = \infty$ auf G reducirte, ohne für $r = 0$ unendlich zu werden; oder wenn man

$$F(r) = \frac{\varphi(r)}{r^4}$$

annähme, und sich $\varphi(r)$ so dächte, daß es sich für $r = 0$ auf $-H$ reducirte, ohne für $r = 0$ unendlich zu werden.

Das letzte tritt auch z. B. ein, wenn $\varphi(r) = He^{-ar}$ oder $\varphi(r) = He^{-ar} \cos br$ wäre, a und b als reelle Constanten, und zwar a als positiv gedacht.

Für die Fortpflanzungsgeschwindigkeit erhalte man nach aus

$$\omega^2 = \frac{4}{30} \pi \Delta H$$

einen von der Wellenlänge unabhängigen Werth, so wie es die nicht zerstreuen Mittel erfordern.

Kraft, mit welcher die Aethertheilchen auf einander wirken, muß abstoßend sein, und zwar muß sie, wenn r die Entfernung ist, die Bedingung

$$\frac{H}{r^4}$$

als die Dichtigkeit voraussetzt, in dem umgekehrten Verhältnisse zu r^4 an der Entfernung wirken.

Vergleichen wir nun die Dichten, welche die Farben zerstreuen, und die Dichten, welche die Farben durchdringen, Δ' , die Fortpflanzungsgeschwindigkeiten durch ω und ω' , so folgt aus

$$\omega^2 = \frac{4}{30} \pi \Delta H, \quad \omega'^2 = \frac{4}{30} \pi \Delta' H,$$

dafs sich die Geschwindigkeiten umgekehrt wie die Quadratwurzeln aus der Dichte des Aethers verhalten. Da nun die Geschwindigkeit im leeren Raume die geringste ist, so muß in demselben der Aether am dichtesten sein. Die Dichtigkeiten in den Gasarten können jedoch nur um Weniges geringer sein, da die Brechungsverhältnisse (die umgekehrten Werthe der Fortpflanzungsgeschwindigkeit) sich wenig von der Einheit unterscheiden.

Namenregister.

- I, 60, 101.
170, 173; II, 43,
5.
1.
).
1.
3.
.
203, 205, 259, 437;
.
92, 293, 295, 298,
174, 206, 220, 222,
229, 261, 270, 271,
344, 347, 351, 353,
399, 404, 407, 459;
189, 191, 203, 214,
60.
33.
.
461.
110, 115, 122, 126,
I, 462.
14.
41.
390, 392, 398; II,
67, 456, 458.
240.
250.
II, 459.
3, 394, 399.
- Ewald I, 383.
Fabrenheit II, 374.
Fechner II, 269, 270, 273, 274,
279, 280, 455.
Fraunhofer I, 120, 132, 163, 210;
II, 12, 17, 19, 25, 26, 31, 33,
46, 290, 293, 300, 341, 357,
416.
Fresnel I, 88, 89, 134, 177, 178,
201, 242, 395, 397; II, 5, 43,
49.
Gambey II, 375.
Gauß II, 342, 346.
Gergonne II, 313.
v. Göthe II, 276, 278.
s'Gravesande II, 375.
Guérard I, 396.
Hamilton I, 95, 182, 210.
J. Herschel I, 26, 171, 387; II,
29, 229, 250, 363, 380.
W. Herschel II, 18, 335.
Hefslor II, 250.
Horner II, 265.
Home II, 232.
Hunter II, 234.
Huyghens I, 182, 204.
Kepler II, 233.
Klügel II, 382, 384.
Krause II, 214.
Lambert II, 361.
Lampadius II, 363.
Leslie II, 365.
Littrow II, 322, 384, 385.

- Lloyd I, 95, 210, 211; II, 46.
 Malus I, 189; II, 343.
 Mariotte II, 268, 293.
 Melloni II, 250.
 Mile II, 219, 222, 229.
 Miller II, 191.
 Mitscherlich I, 26, 408; II, 190, 456.
 Müller (in Gießen) I, 464.
 J. Müller (in Berlin) II, 236, 237, 243, 246, 248, 262, 284.
 Navier I, 236.
 Neumann I, 223, 236, 249, 271, 272, 278, 334, 345, 346, 352; II, 365.
 Newton I, 166; II, 53, 56, 63, 282, 340.
 Nicol I, 194.
 Nörrenberg I, 26.
 Olbers II, 232.
 Osann II, 269.
 Pistor II, 353.
 Plateau II, 256, 261, 264, 279, 281, 364.
 Plöfel II, 353, 357.
 Pohlmann II, 273.
 Porta (Baptista) II, 359.
 Porterfield II, 233.
 Pritchard II, 461.
 Purkinje II, 226, 282, 283, 285.
 Quetelet II, 263.
 Ritschie II, 362, 365.
 Roemer I, 133.
 Rogers II, 323.
 Roget II, 266.
 Robault II, 232, 247.
 Rudberg I, 122, 211, 409; II, 360.
 Rumford II, 361.
 Scheiner II, 233.
 Schleiermacher II, 394.
 Schwerd II, 12, 25, 27, 31, 4.
 Seebeck I, 257, 259, 261, 267; II, 249, 250, 252.
 Selligue II, 356.
 South II, 229.
 Spasky II, 370.
 Stampfer II, 264.
 Suckow II, 192, 203.
 Talbot II, 363.
 Tortual II, 243.
 Treviranus II, 213, 231, 234, 241.
 Venturi II, 293, 298.
 Volkmann II, 217, 226, 232, 240, 262, 277, 454.
 Wheatstone II, 202.
 Wollaston II, 247, 360, 362.
 v. Wrede II, 193, 198.
 Wunsch II, 250.
 Young II, 234, 308.

Sachregister.

Abendröthe II, 287.

Aberration s. Abweichung.

Ablenkung der Polarisations-Ebene s. Polarisations-Ebene.

Ablenkung der Strahlen durch ein Prisma II, 119, 158. — **Kleinste Ablenkung derselben** II, 120, 159.

Abweichung. 1) **Chromatische:** einer Linse II, 142, 182. — 2) **Sphärische:** eines Spiegels II, 116, 151; einer brechenden Fläche II, 170; mehrerer sich berührenden Flächen II, 125, 171; einer Linse II, 131, 172; mehrerer Linsen II, 175.

Abweichungskreis: eines sphärischen Spiegels II, 117, 155; einer Linse II, 133, 176, für ein Fernrohr II, 399, 401.

Achromatismus: zweier Prismen II, 138, 180; eines Linsensystems II, 143, 145, 183; des Auges II, 229.

Adular: Lage der optischen Axen I, 26; II, 440; Ringe im polarisirten Licht I, 383; Krystallform II, 440.

Amethyst: Farbenringe im polarisirten Licht I, 376.

Analyse des polarisirten Lichtes I, 372.

Aplanatismus: Erklärung II, 131; eines Linsensystems II, 132, 172, 175; des Auges II, 228.

Apophyllit: Eigenschaft der Axen für verschiedene Farben I, 23. Krystallform II, 433.

Aequatoreal II, 338.

Arragonit: Brechungsverhältnisse I, 123, 124, 131; Aenderung derselben durch die Temperatur I, 408; Wellenlängen I, 133; Idiocyclophanismus I, 387. Krystallform II, 437.

Atmosphäre: Polarisation derselben II, 288.

Auge: Einrichtung II, 211; Dimensionen II, 215.

Axe. 1) **Axen doppelter Brechung oder Elasticitätsaxen:** Erklärung I, 9, Werthe derselben I, 11, 69. 2) **optische Axen:** wahre I, 12, 77, Winkel zwischen denselben *ibid.*, scheinbare I, 14, 92, Winkel zwischen denselben *ibid.* 3) **Krystallaxen** I, 9, II, 427; 4) **Axe einer Linse** II, 126.

Azimuth: 1) der Einfalls-Ebene I, 180. 2) der Polarisations-Ebene: des an einfach brechenden Mitteln reflektirten und gebrochenen Lichtes

tes I, 169, 238, 241, des n -mal reflektirten Lichtes I, 174, 236, des n -mal gebrochenen Lichtes I, 175, 242, des von Metallen reflektirten Lichtes I, 225, 226, 227, 343, 344, 347, 348, 353, 354. 3) des gewöhnlichen und ungewöhnlichen Strahls für einaxige Mittel I, 181, 247, für zweiaxige Mittel I, 293, 294.

Bergkrystall: Brechungsverhältnisse I, 122, 124, 131, Aenderung derselben durch die Temperatur I, 408; Wellenlängen I, 133; Unterschied zwischen rechts- und links-drehenden I, 373. II, 434. Fresnel's Fundamentalversuch zum Beweis der doppelten Brechung längs der optischen Axe I, 201. Krystallform II, 433.

Beugung: Erklärung II, 2, B. durch eine Kante II, 2, B. durch schmale Körper II, 8, B. durch eine schmale Oeffnung II, 9, 67, B. durch eine trapezförmige Oeffnung II, 71, B. durch eine parallelogrammförmige Oeffnung II, 12, 74, B. durch eine dreieckige Oeffnung II, 15, 77, B. durch eine kreisförmige Oeffnung II, 17, 81, B. durch eine Reihe Oeffnungen II, 19, 83, B. durch mehrere Reihen Oeffnungen II, 27, 88, B. durch ein Dreiecksgitter II, 75, 89; B. durch zwei entgegengesetzt liegende dreieckige Oeffnungen II, 29, 92, B. durch concentrische Figuren bildende Oeffnungen II, 30, 94, B. im gebrochenen Licht II, 41, B. im reflektirten Licht II, 45, B. durch zwei Lichtpunkte erzeugt II, 35, B. durch eine Lichtlinie erzeugt II, 37, B. durch eine Lichtfläche erzeugt II, 37, durch B. erzeugte Vergrößerung der Gesichtsdurchmesser II, 18, Darstellung der Beugungserscheinungen II, 7, 39.

Bilder: katoptrische und dioptrische II, 104; Bilder ebener Spiegel II, 107; Vervielfältigung durch mehrere Spiegel II, 108; Bilder sphärischer Spiegel II, 113, 114; Bestimmung der Lage der dioptrischen Bilder auf geometrischem Wege II, 133; GröÙe der Bilder eines Linsensystems II, 325, 394; Lage und Helligkeit der durch doppelbrechende Mittel erzeugten Doppelbilder I, 191, 216; Vervielfältigung derselben I, 195.

Blau des Himmels II, 287.

Blendungsbilder II, 276.

Borax: Lage der optischen Axen I, 26, Ringe im polarisirten Licht I, 383. Krystallform II, 440.

Brechender Winkel eines Prismas II, 119.

Brechung s. Refraction.

Brechungsverhältnisse: Erklärung I, 154; Aenderung durch Temperatur I, 408, Formel zur Correktion derselben I, 120, Formel zur Interpolation derselben I, 130, Verzeichnisse derselben für verschiedene Substanzen II, 443.

Brechungsvermögen I, 157.

Brennfläche: einer reflektirenden Umdrehungsfläche II, 111, 153; einer brechenden Umdrehungsfläche II, 121, 153, 163.

Brennlinie II, 106, 115, 153, 163.

- Brennpunkt:** wahrer und virtueller II, 104; B. der reflektirenden Curven II, 106; B. eines durch Umdrehung eines Kegelschnitts gebildeten Spiegels II, 111; conjugirte Brennpunkte II, 113.
- Brennweite:** der Centralstrahlen sphärischer Spiegel II, 113, 151, der Randstrahlen sphärischer Spiegel II, 116, 150, der Centralstrahlen einer brechenden Fläche II, 123, 165, der Randstrahlen einer brechenden Fläche II, 124, 170, einer Linse II, 127, 130. Vollständiger Werth der Brennweite für eine Linse II, 177.
- Brillen** II, 360.
- Circular-Polarisation** s. Polarisation.
- Collektiv:** eines Fernrohrs II, 329, eines Mikroskops II, 354.
- Complementarfarben** II, 167.
- Dädaleum** II, 265.
- Dichroismus** I, 220.
- Diopsid:** Lage der Axen I, 26, Ringe im polarisirten Licht I, 383.
- Dispersion** I, 9, 160, Gröfse derselben in einem Fernrohr II, 397; Bedingung, unter welcher keine Dispersion stattfindet II, 462.
- Doppelbrechung** durch krystallinische Mittel I, 7, 9, durch Druck erzeugte I, 395, durch ungleiche Erwärmung erzeugte I, 396.
- Einrichtungsvermögen des Auges** II, 231.
- Elasticitätsaxen** s. Axen.
- Elasticitätsfläche** I, 12, 74; Kreisschnitte derselben I, 75.
- Ellipsoid:** 1) Polarisations-Ellipsoid I, 6; allgemeine Gleichung I, 43, Gleichung für einfachbrechende Mittel I, 59, für einaxige Mittel I, 64, für zweiaxige Mittel I, 67; für zweiaxige Mittel, wenn die Well-Ebenen auf einer Elasticitätsaxe senkrecht stehen I, 68, 69, 70. 2) Fresnel'sches Ellipsoid I, 13, 89; Kreisschnitte desselben I, 91.
- Farben:** Erklärung I, 4; subjektive oder zufällige, durch die Anwesenheit anderer Farben erzeugt II, 268, 456, durch vorangegangene Farbeindrücke erzeugt II, 274; Farben dünner Blättchen I, 360, 376.
- Farbenmischung:** Gesetz derselben I, 166.
- Fata Morgana** II, 318.
- Fernrohr:** Astronomisches II, 330, 404, Cassegrain'sches II, 335, 419, Galilei'sches II, 328, 402, Gregory'sches II, 333, 418, Herschel'sches II, 335, 417, Newton'sches II, 335, 417, Terrestrisches II, 332, 409.
- Focallänge** s. Hauptbrennweite.
- Fortpflanzungsgeschwindigkeit.** 1) F. ebener Wellen: in einfachbrechenden Mitteln I, 59; in einaxigen Mitteln I, 15, 65, 82, wenn die Wellennormale der (einzigen) optischen Axe parallel ist I, 65, wenn sie auf derselben senkrecht steht I, 66; in zweiaxigen Mitteln I, 71, genäherte Werthe derselben I, 15, 74, 78, wenn die Wellennormale im Hauptschnitt liegt I, 11, 72, wenn dieselbe einer Elasticitätsaxe parallel ist I, 10, 68, 69, 70; F. der gewöhnlich

- und ungewöhnlich gebrochenen Wellensysteme: in einaxigen Krystallen I, 180, in zweiaxigen Krystallen I, 207. 2) F. der Strahlen I, 84; Beweis, daß in positiven Krystallen die gewöhnlichen, in negativen die ungewöhnlichen die schnelleren sind I, 20, 79.
- Fraunhofer'sche Linien I, 163, Berechnung derselben II, 199.
- Gesichtsfeld: eines Fernrohrs II, 327, 394, 396, eines Mikroskops II, 348, 420, 424, 425.
- Gitter: einfache II, 25, Parthiegitter II, 26, Kreuzgitter II, 28, Dreiecksgitter II, 28, Reflexionsgitter II, 45.
- Glauberit: Veränderung der Axen durch Temperaturveränderung I, 38, Ringe im polarisirten Licht I, 383, Krystallform II, 441.
- Goniometer II, 243, 456.
- Größe: wahre, scheinbare eines Objekts II, 245.
- Gyps: Lage der Axen I, 26, Ringe im polarisirten Licht I, 381, Krystallform II, 441.
- Hauptbrennpunkt: eines sphärischen Spiegels II, 112, einer brechenden Fläche II, 123.
- Hauptbrennweite: eines sphärischen Spiegels II, 113, 151, einer brechenden Fläche II, 123, 166, einer Linse II, 127, 167, 168.
- Hauptkreise II, 75.
- Hauptrichtung in den Beugungsfiguren II, 13.
- Hauptschnitt in Krystallen I, 11, einaxiger Krystalle insbesondere I, 180, eines Prismas II, 119.
- Hauptstrahl eines Linsensystems II, 325.
- Heliometer II, 341.
- Heliostat II, 374, 459.
- Heliotrop II, 345.
- Höfe: kleine II, 289, große II, 291.
- Horizontalrefraction II, 306.
- Horopter II, 235.
- Idiocyclophanische Krystalle I, 196, 387.
- Intensität: Erklärung I, 3; des reflektirten und gebrochenen Lichts: in einfachbrechenden Mitteln I, 168, 236, in einaxigen Krystallen I, 276, in zweiaxigen Krystallen I, 301, 362, 304, 337, bei der kenischen Refraction I, 304; des interferirten Lichts nach dem Austritt aus einem Krystall I, 413, für einaxige Krystalle bei linear polarisirtem Einfallslight I, 416, bei circular und elliptisch polarisirtem Einfallslight I, 432, für Bergkrystall I, 436, 438, 441, für zweiaxige Krystalle insbesondere I, 451. Intensität des aus der Interferenz mehrerer Wellensysteme entsprungenen Lichts II, 65; des durch Absorption geschwächten Lichts II, 205, 206, 209.
- Interferenz: Erklärung I, 33, Bedingungen derselben I, 356; I. direkter, reflektirter, gebrochener Strahlen unter sich s. Beugung; I. direkter und reflektirter Strahlen II, 46; I. durch Reflexion an schwach ge-

neigten Spiegeln II, 49; I. durch Reflexion an dicken Glasspiegeln II, 51; I. durch Reflexion zwischen dicken Glasplatten II, 54.

Irisknöpfe II, 46.

Irradiation II, 267.

Isochromatische Curven 1) in einaxigen Krystallen: wenn sie der Axe parallel geschnitten sind I, 363, 367, 418, 423, wenn sie 45° gegen die Axe geschnitten sind I, 368, 426, wenn sie senkrecht gegen die Axe geschnitten sind I, 369, 371, 427, 432; im Bergkrystall I, 373, 374, 375, 438, 440, 445; in Bergkrystallzwillingen I, 375. 2) in zweiaxigen Krystallen: wenn sie der Ebene der optischen Axen parallel geschnitten sind I, 381, 453, wenn sie senkrecht gegen die Halbierungslinie des Axenwinkels geschnitten sind I, 381, 386, 455; in zwei und eingliedrigen Krystallen I, 383, in ein- und eingliedrigen Krystallen I, 384. 3) in gepressten Gläsern I, 397, in andern comprimierten Substanzen I, 399. 4) in ungleich erhitzten Körpern I, 400. 5) in gekühlten Gläsern I, 405; in Krystalllinsen I, 407.

Kalkspath: Brechungsverhältnisse I, 123, 124, 131, Aenderung derselben durch die Temperatur I, 408, Wellenlängen I, 133, idiocyclophanische Erscheinungen I, 381, Krystallform I, 197, II, 435.

Kammer: dunkle II, 359, helle II, 359, lichte II, 360.

Krystalle: Unterschied zwischen ein- und zweiaxigen I, 9, Eigenschaften der hemiprismatischen und tetartoprismatischen I, 25, Unterschied zwischen positiven und negativen I, 12; Erkennung des Positiv- und Negativ-Seins I, 390.

Lemniskaten I, 381, 455; unterbrechende hyperbolische Büschel I, 384, 460.

Licht: Unterschied zwischen homogenem und zusammengesetztem I, 8.

Lichteindruck: Dauer für verschiedene Farben II, 255, Stärke für verschiedene Farben II, 259; Einfluss verschiedener Eindrücke auf einander II, 259.

Lichtzerstreuung II, 103.

Linse: Vorderfläche, Hinterfläche, Axe II, 126, Unterschied zwischen Sammel- und Zerstreuungslinsen II, 128.

Loupe II, 347.

Luftspiegelung II, 317.

Meridianfernrohr II, 337.

Meridiankreis II, 337.

Messung kleiner Winkel II, 340.

Mikrometer: für Fernröhre II, 336, für Mikroskope II, 336.

Mikroskope: 1) einfache II, 347, 420, aus Edelstein-Linsen II, 460; 2) zusammengesetzte II, 350, 425.

Mittagsfernrohr s. Meridianfernrohr.

Mittagskreis s. Meridiankreis.

Mitte: eines sphärischen Spiegels II, 112, einer Linse II, 136.

Einheits- und Doppel-Verfahren 15 29 **Einheits- und Doppel-Verfahren** 15 29

Margarethe H. 287.

Nachbilder II, 274.

Nickelmande, Nebenstange II: 400, 410, 420, 430, 440, 450, 460, 470, 480, 490, 500, 510, 520, 530, 540, 550, 560, 570, 580, 590, 600, 610, 620, 630, 640, 650, 660, 670, 680, 690, 700, 710, 720, 730, 740, 750, 760, 770, 780, 790, 800, 810, 820, 830, 840, 850, 860, 870, 880, 890, 900, 910, 920, 930, 940, 950, 960, 970, 980, 990, 1000, 1010, 1020, 1030, 1040, 1050, 1060, 1070, 1080, 1090, 1100, 1110, 1120, 1130, 1140, 1150, 1160, 1170, 1180, 1190, 1200, 1210, 1220, 1230, 1240, 1250, 1260, 1270, 1280, 1290, 1300, 1310, 1320, 1330, 1340, 1350, 1360, 1370, 1380, 1390, 1400, 1410, 1420, 1430, 1440, 1450, 1460, 1470, 1480, 1490, 1500, 1510, 1520, 1530, 1540, 1550, 1560, 1570, 1580, 1590, 1600, 1610, 1620, 1630, 1640, 1650, 1660, 1670, 1680, 1690, 1700, 1710, 1720, 1730, 1740, 1750, 1760, 1770, 1780, 1790, 1800, 1810, 1820, 1830, 1840, 1850, 1860, 1870, 1880, 1890, 1900, 1910, 1920, 1930, 1940, 1950, 1960, 1970, 1980, 1990, 2000, 2010, 2020, 2030, 2040, 2050, 2060, 2070, 2080, 2090, 2100, 2110, 2120, 2130, 2140, 2150, 2160, 2170, 2180, 2190, 2200, 2210, 2220, 2230, 2240, 2250, 2260, 2270, 2280, 2290, 2300, 2310, 2320, 2330, 2340, 2350, 2360, 2370, 2380, 2390, 2400, 2410, 2420, 2430, 2440, 2450, 2460, 2470, 2480, 2490, 2500, 2510, 2520, 2530, 2540, 2550, 2560, 2570, 2580, 2590, 2600, 2610, 2620, 2630, 2640, 2650, 2660, 2670, 2680, 2690, 2700, 2710, 2720, 2730, 2740, 2750, 2760, 2770, 2780, 2790, 2800, 2810, 2820, 2830, 2840, 2850, 2860, 2870, 2880, 2890, 2900, 2910, 2920, 2930, 2940, 2950, 2960, 2970, 2980, 2990, 3000, 3010, 3020, 3030, 3040, 3050, 3060, 3070, 3080, 3090, 3100, 3110, 3120, 3130, 3140, 3150, 3160, 3170, 3180, 3190, 3200, 3210, 3220, 3230, 3240, 3250, 3260, 3270, 3280, 3290, 3300, 3310, 3320, 3330, 3340, 3350, 3360, 3370, 3380, 3390, 3400, 3410, 3420, 3430, 3440, 3450, 3460, 3470, 3480, 3490, 3500, 3510, 3520, 3530, 3540, 3550, 3560, 3570, 3580, 3590, 3600, 3610, 3620, 3630, 3640, 3650, 3660, 3670, 3680, 3690, 3700, 3710, 3720, 3730, 3740, 3750, 3760, 3770, 3780, 3790, 3800, 3810, 3820, 3830, 3840, 3850, 3860, 3870, 3880, 3890, 3900, 3910, 3920, 3930, 3940, 3950, 3960, 3970, 3980, 3990, 4000, 4010, 4020, 4030, 4040, 4050, 4060, 4070, 4080, 4090, 4100, 4110, 4120, 4130, 4140, 4150, 4160, 4170, 4180, 4190, 4200, 4210, 4220, 4230, 4240, 4250, 4260, 4270, 4280, 4290, 4300, 4310, 4320, 4330, 4340, 4350, 4360, 4370, 4380, 4390, 4400, 4410, 4420, 4430, 4440, 4450, 4460, 4470, 4480, 4490, 4500, 4510, 4520, 4530, 4540, 4550, 4560, 4570, 4580, 4590, 4600, 4610, 4620, 4630, 4640, 4650, 4660, 4670, 4680, 4690, 4700, 4710, 4720, 4730, 4740, 4750, 4760, 4770, 4780, 4790, 4800, 4810, 4820, 4830, 4840, 4850, 4860, 4870, 4880, 4890, 4900, 4910, 4920, 4930, 4940, 4950, 4960, 4970, 4980, 4990, 5000, 5010, 5020, 5030, 5040, 5050, 5060, 5070, 5080, 5090, 5100, 5110, 5120, 5130, 5140, 5150, 5160, 5170, 5180, 5190, 5200, 5210, 5220, 5230, 5240, 5250, 5260, 5270, 5280, 5290, 5300, 5310, 5320, 5330, 5340, 5350, 5360, 5370, 5380, 5390, 5400, 5410, 5420, 5430, 5440, 5450, 5460, 5470, 5480, 5490, 5500, 5510, 5520, 5530, 5540, 5550, 5560, 5570, 5580, 5590, 5600, 5610, 5620, 5630, 5640, 5650, 5660, 5670, 5680, 5690, 5700, 5710, 5720, 5730, 5740, 5750, 5760, 5770, 5780, 5790, 5800, 5810, 5820, 5830, 5840, 5850, 5860, 5870, 5880, 5890, 5900, 5910, 5920, 5930, 5940, 5950, 5960, 5970, 5980, 5990, 6000, 6010, 6020, 6030, 6040, 6050, 6060, 6070, 6080, 6090, 6100, 6110, 6120, 6130, 6140, 6150, 6160, 6170, 6180, 6190, 6200, 6210, 6220, 6230, 6240, 6250, 6260, 6270, 6280, 6290, 6300, 6310, 6320, 6330, 6340, 6350, 6360, 6370, 6380, 6390, 6400, 6410, 6420, 6430, 6440, 6450, 6460, 6470, 6480, 6490, 6500, 6510, 6520, 6530, 6540, 6550, 6560, 6570, 6580, 6590, 6600, 6610, 6620, 6630, 6640, 6650, 6660, 6670, 6680, 6690, 6700, 6710, 6720, 6730, 6740, 6750, 6760, 6770, 6780, 6790, 6800, 6810, 6820, 6830, 6840, 6850, 6860, 6870, 6880, 6890, 6900, 6910, 6920, 6930, 6940, 6950, 6960, 6970, 6980, 6990, 7000, 7010, 7020, 7030, 7040, 7050, 7060, 7070, 7080, 7090, 7100, 7110, 7120, 7130, 7140, 7150, 7160, 7170, 7180, 7190, 7200, 7210, 7220, 7230, 7240, 7250, 7260, 7270, 7280, 7290,

Werkstoffbild: Legr II, 217, Gröbe des Meistens II, 230.

Newton'sche Ringe II, 50, 95.

Kärlensches Seide L. 362. 122, 174, 175.

Nicol'sches Prisma: Einführung und Zweck 1, 194, Theorie II, 30

-erstes oder polarisierendes und zweites oder analysierendes Nicol.

1137

Stoffe: 1) für Pannöfen 41, 921, 309, aus Bergkristall II, 40.

- *Ann. Fl. Scand.* II, 461: 2) *Arch. Mikrosk.* II, 351, 386.

Outline: II, 324, 308.

Abgleichungshalbeser, wegen des Gesichtsfeldes II. 327, 393, 394.

wegen der Heiligkeit II: 306, 303, 304, 305.

Oscillationsdauer: Erklärung I. 3. Größe derselben I. 134. Amitt-

abhängt von der Wellenlänge und der Fortpflanzungsgeschwindigkeit

I have been thinking about you very much lately.

*Oscillationengeschwindigkeit: Erklärung 1: 20, Größe derselben 1: 21

144. Größe in Interferenzen. *Beispiel* 1. 144. II. 66.

Parallelipiped, Fresnel'sches Glas, I. 178.

Passageinstrument II, 337.

Phase: I, 29, Formel für die Phase interferierter Strahlen I, 141.

Phasenunterschied: der gewöhnlichen und ungewöhnlichen Strahlen

nach dem Austritt aus einem Kristall I, 412, nach dem Austritt

aus zwei parallelen Krystallplatten I, 414.

Photometer II, 361.

Polarisation: lineare I, 3, circulare und elliptische I, 35; P. änd

Krystallen I, 214, 317. Drehung der Polarisations-Ebene durch Reflexion an einaxigen Krystallen I, 190, 272, Drehung durch Reflexion an zweiaxigen Krystallen I, 215, 323; Drehung durch Brechung im Bergkrystall I, 202, 203. Polarisations-Ebene des aus einaxigen Krystallen tretenden Lichts I, 288. Erkennung der Lage der Polarisations-Ebene I, 195. Azimuth der Polarisations-Ebene s. Azimuth.

Polarisationsmikroskop II, 458.

Polarisationsrichtung: Existenz drei auf einander senkrechter Polarisationsrichtungen und Lage derselben I, 44.

Polarisationswinkel. 1) P. einfachbrechender Mittel I, 169; Veränderung desselben für die verschiedenen Farben I, 171. 2) P. einaxiger Krystalle I, 186, 255; Gröfse desselben, wenn das Licht in der Ebene des Hauptschnitts einfällt I, 186, 256, wenn die reflektirende Fläche der Axe parallel ist I, 186; Lage der Einfallsebene, für welche die P. einander gleich sind I, 187, 261; Fälle, in denen der Polarisationsw. das Gesetz der einfachbrechenden Mittel befolgt I, 188, 262, Fälle, in denen es keinen P. giebt I, 190, 265. 3) P. zweiaxiger Krystalle I, 212, 312. 4) P. für Metalle I, 224, 342.

Randstrahl eines Linsensystems II, 325.

Reflexion: I, 150, Totalreflexion I, 158, 176, 242, Reflexionsgesetz für einfachbrechende Mittel I, 152; Ausbleiben der R. I, 169, 238, unregelmäßige R. II, 105. Reflexionsgesetz für einaxige Krystalle I, 280, Ausbleiben der R. I, 191, 274; Reflexionsgesetz für zwei-axige Krystalle I, 330, Ausbleiben der R. I, 216, 323. Metallreflexion I, 223, 339. — Gleichung der von einer Umdrehungsfläche reflektirten Strahlen II, 147, Neigung derselben gegen die Umdrehungsaxe II, 148.

Reflektirende Curve II, 106, für eine Umdrehungsfläche II, 110.

Refraction I, 150; Refraktionsgesetz für einfachbrechende Mittel I, 154. Gesetz für ebene Wellen in einaxigen Krystallen I, 180, Gesetz für Strahlen I, 181, 182, 246. Verschwinden der gebrochenen Strahlen I, 192, 277. Vervielfachung der gebrochenen Strahlen in Zwillingskrystallen I, 196. Gesetz für ebene Wellen in zwei-axigen Krystallen I, 208, 291, Gesetz für Strahlen I, 208, 292, 293; Verschwinden der gebrochenen Strahlen I, 216, 327. Konische R. I, 210, 304; Polargleichung des Strahlenkegels bei der konischen R. I, 95, Polargleichung des Normaleukegels bei der konischen R. I, 97. — Gleichung der durch eine Umdrehungsfläche gebrochenen Strahlen II, 161, Neigung derselben gegen die Axe der Fläche II, 162. Bedingungsgleichungen der einfachen Brechung I, 55, 57, der doppelten Brechung in einaxigen Krystallen I, 62, der doppelten Brechung in zweiaxigen Krystallen I, 67, 68, 69.

Regenbogen II, 300.

- **Nichtungelassen II**, 313; **Kreuzungswinkel derselben II**, 313, 314.
- **Nochellernak: Ringssysteme im polarisirten Licht I**, 382.
- **Salpeter: Ringe im polarisirten Licht I**, 384; **Idiocyclophasen I**, 180. **Krystallform II**, 428.
- **Sabbaten: geometrischer, wahrer II**, 2, **falscher II**, 269.
- **Scheiner's Versuch II**, 228.
- **Scheinfiguren II**, 268.
- **Schwingungsbahn der Aethertheilchen im elliptisch polarisirten Licht I**, 146, 341.
- **Schwingungsrichtung: senkrechte Lage gegen die Normale der ebenen Wellen I**, 96, **senkrechte Lage gegen den Strahl I**, 100; **senkrechte Lage gegen die Axe des Schnittes der Elasticitätsfläche I**, 100.
- **Schw. im gewöhnlich und ungewöhnlich gebrochenen Wellensystem in zweiaxigen Krystallen I**, 295.
- **Sehen: Einfachsehen II**, 235, 247, **Grenze des Sehens II**, 240; **Rechtsehen II**, 246, **Mangelhaftigkeit des Farbensehens II**, 231.
- **Sichtrichtung II**, 221.
- **Schweite II**, 224.
- **Schwinkel II**, 229.
- **Sonnenmikroskop II**, 358.
- **Spektrum. 1) prismatisches: einfachbrechendes Mittel I**, 161, **einfacher Krystalle I**, 165, **zweiaxiger Krystalle I**, 211; **Ausdehnung derselben II**, 179; **kleinste Ausdehnung II**, 138, 180; **secundäres, tertiäres Sp. II**, 141; **Sp. des Bromgases II**, 192, **des Chlorgases II**, 192, **des oxals. Chromoxyd-Kali's II**, 189, 197, **des Euchlors II**, 192, **des Jodgases II**, 191, 196, **des Kobaltglases II**, 189, **des Kupferoxydulglases II**, 188, **des salpetersauren Gases II**, 191; **der Cyangasflamme, des elektrischen Funkens II**, 292, **der Kerzenflamme, der Flamme des in Weingeist aufgelösten Kupferchlorids II**, 201, **der Planeten und Fixsterne I**, 165, **des salpetersauren Strontians II**, 202, **des Sonnenlichts II**, 203, **der Weingeistflamme II**, 201; **Sp. combinirter Flammen II**, 203. **Construction des Absorptionsspektrums II**, 194; **Nachahmung der Spektre II**, 196.
- **2) chemisches Spektrum II**, 249. **3) Wärme-Spektrum II**, 250.
- **4) Beugungsspektre: erster, zweiter, dritter Klasse II**, 19, **vollkommene und unvollkommene zweiter Klasse II**, 33.
- **Spiegel: ebene II**, 107, **sphärische II**, 112.
- **Spiegelmikroskop II**, 358.
- **Spiegelsextant II**, 358.
- **Strahl: gewöhnlicher und ungewöhnlicher I**, 13; **Größe ihrer Fortpflanzungsgeschwindigkeit I**, 82, 89; **Lage, bestimmt durch die Lage der Normale der ebenen Wellensysteme I**, 84, **Lage der Normalen, bestimmt aus der Strahlenlage I**, 86; **Lage der gewöhnlich und ungewöhnlich gebrochenen Strahlen in einaxigen Krystallen I**, 181, 182, 246; **in zweiaxigen Krystallen I**, 208, 210, 292; **Fälle, in**

lenen dieselben mit den Normalen der Well-Ebenen zusammenfallen I, 209.
 ahlenbrechung: astronomische II, 301, irdische II, 313.
 oboskopische Scheiben II, 263.
 odolith II, 338.
 as: Brechungsverhältnisse I, 122, 124, 131; Wellenlängen I, 133, Krystallform II, 436.
 Reflexion I, 158, größter Gangunterschied I, 177, 244.
 position der Ebene der optischen Axen I, 24.
 malin: Gebrauch zur Darstellung der Polarisationserscheinungen 222, Krystallform II, 435.
 örößerung durch ein Linsensystem II, 325, 394, 396.
 ations-Intensität I, 29, 142.
 Fachsehen II, 226.
 erziehen II, 288.
 en-Ebene I, 5.
 enfläche I, 4, 5, 13, 88; sie schneidet die Hauptschnitte in einem Kreise und einer Ellipse I, 88.
 enlänge I, 7. Abhängigkeit von der Lage des Wellensystems I, Berechnung derselben aus dem Brechungsverhältnisse I, 182, Interpolation derselben I, 138.
 treuungsvermögen: durchsichtiger Mittel I, 165, der Metalle I, 28.

Verzeichniß der in den zweiten Abtheilungen der ersten drei Abschnitte wiederholt gebrauchten Bezeichnungen.

Bezeichnungen, welche in allen drei Abschnitten gebraucht worden sind.

κ , ν , μ bezeichnen die Fortpflanzungsgeschwindigkeiten derjenigen Strahlen, welche den Elasticitätsaxen parallel sind, und κ stellt κ den größten, μ den kleinsten der drei Werthe vor. für die einaxigen Krystalle reduciren sich dieselben auf κ und μ .
 o bezeichnet die Fortpflanzungsgeschwindigkeit der gewöhnlichen ebenen Wellensysteme in krystallinischen Mitteln,
 e bezeichnet dieselbe für die ungewöhnlichen ebenen Wellensysteme.
 r_o die Fortpflanzungsgeschwindigkeit des gewöhnlichen Strahls,
 r_e die Fortpflanzungsgeschwindigkeit des ungewöhnlichen Strahls.
 α bezeichnet den Winkel der wahren optischen Axen,
 α' den Winkel der scheinbaren optischen Axen,
 T die Schwingungsdauer,
 l die Wellenlänge.

Bezeichnungen, welche im ersten Abschnitt insbesondere gebraucht worden sind.

m bedeutet die Masse der einzelnen Aethermoleküle.
 r den Abstand der Moleküle von demjenigen Molekül μ , von welchem die Erschütterung ausgehend gedacht wird.
 α , β , γ die Winkel, welche die von μ nach den Theilchen m gehenden Linien mit den Coordinatenaxen bilden.
 $F(r)$ die anziehende oder abstoßende Kraft zweier Masseneinheiten in der Entfernung r .
 $f(r) = r F'(r) - F(r)$.
 ξ , η , ζ die Verschiebungen von μ zur Zeit t in der Richtung der Coordinatenaxen.
 ξ_0 , η_0 , ζ_0 die Werthe derselben zur Zeit $t = 0$.
 ξ_1 , η_1 , ζ_1 die Anfangsgeschwindigkeiten in der Richtung der Coordinatenaxen.
 u die Verschiebung von μ zur Zeit t in der Richtung einer der Axen des Polarizations-Ellipsoids.

$\frac{1}{2}$ das Quadrat der Halbaxen dieses Ellipsoids.

A, B, C die Cosinus der Winkel zwischen den Coordinatenaxen und diesen Halbaxen (den Schwingungsrichtungen).

a, b, c die Cosinus der Winkel zwischen der Wellennormale und den Coordinatenaxen.

$$x = \frac{2\pi}{l}.$$

x, y, z die Coordinaten eines, um x vom Anfang der Coordinaten entfernten Punktes der Wellennormale.

θ der Winkel zwischen μm und der Wellennormale.

z die Entfernung der Wellen-Ebene zur Zeit t .

$v = \frac{s}{x}$ die Fortpflanzungsgeschwindigkeit der ebenen Wellen.

L, M, N, P, Q, R, U, V siehe p. 41, 53.

B siehe p. 53.

B', B'' siehe p. 58.

$B', B^{1,1}, B^2, B^{2,2}$ siehe p. 63, 67.

α, α' (von p. 78 ab) die Winkel zwischen der Wellennormale und den optischen Axen.

E siehe p. 83.

O siehe p. 85.

ϕ siehe p. 87.

$K_a, \Theta = \theta^2$ siehe p. 108.

ϕ, ϕ', ϕ'' siehe p. 111.

$\beta_c, \gamma_c, \delta_c$ siehe p. 118.

Bezeichnungen, welche im zweiten Abschnitt insbesondere gebraucht worden sind.

A.

$P, S, R_p, R_s, R_p', R_s'$ siehe p. 232.

$\alpha, \alpha_1, \alpha'$ sind beziehlich der Einfallswinkel, Reflexions- und Brechungswinkel.

ϕ, ϕ_1, ϕ' sind beziehlich die Azimuthe der Polarisationsebene des einfallenden, reflektirten, gebrochenen Strahls.

B.

P, S, R_p, R_s, R', R'' siehe p. 247.

ϵ', ϵ'' die Winkel zwischen dem Loth auf der Einfallsebene und den Schwingungsrichtungen im gewöhnlichen und ungewöhnlichen Wellensystem.

ϵ Winkel zwischen Einfallsebene und Hauptschnitt.

B, C, D Cosinus der Winkel zwischen dem Einfallslot und der Elasticitätsaxen.

b, c, d; $\beta, \gamma, \delta; \beta', \gamma', \delta'; \beta'', \gamma'', \delta''$ die Cosinus der Winkel zwischen den Elasticitätsaxen und bezüglich den Normalen des einfallenden, des reflektirten, des gewöhnlich gebrochenen, des ungewöhnlich gebrochenen ebenen Wellensystems.

$\tau = \sin \alpha \cos \alpha, \tau' = \sin \alpha' \cos \alpha'$ etc.

$x^2 = 1 - \delta^2, x'^2 = 1 - \delta'^2$ etc.

w siehe p. 245.

q der Winkel zwischen dem ungewöhnlichen Strahl und seiner Normale.

φ das Azimuth der Polarisations-Ebene des Einfallslichts.

φ und φ' das Azimuth der Polarisations-Ebene des reflektirten Lichts.

p, s, p', s', N siehe p. 254.

$\alpha_1', \alpha_2', \alpha_3', \alpha_1'', \alpha_2'', \alpha_3'', \beta_1', \gamma_1', \delta_1', \beta_2', \gamma_2', \delta_2'$ siehe p. 280.

$\epsilon_1', \epsilon_2', \epsilon_1'', \epsilon_2'', x_1', x_2', x_1'', x_2''$ siehe p. 281.

$P', P'', S', S'', R_1', R_2', R_1'', R_2''$ siehe p. 282.

ν'', ν_2' siehe p. 286.

$e_1, \alpha_1, \alpha_2, e_2$ siehe p. 286.

C.

Die accentuirten und nicht accentuirten $\alpha, \beta, \gamma, \delta, \kappa$ wie in B.

κ, κ' die Winkel zwischen den optischen Axen und der Normale des gewöhnlich gebrochenen ebenen Wellensystems.

ω, ω' dieselben Winkel für das ungewöhnlich gebrochene Wellensystem.

ϵ', ϵ'' die Winkel zwischen der Einfallsebene und den Schwingungsrichtungen des gewöhnlich und ungewöhnlich gebrochenen Wellensystems.

$\varphi', \varphi'', \phi, E, U, U'$ siehe p. 295.

p, p', s, s', N siehe p. 301.

$k = \frac{1}{2}(\pi^2 + \mu^2)$.

$k_1 = \frac{1}{2}(\pi^2 - \mu^2)$.

q' der Winkel zwischen dem gewöhnlichen Strahl und seiner Normale.

ψ' der Winkel zwischen der Einfallsebene und derjenigen Ebene, welche durch den gewöhnlichen Strahl und seine Normale geht.

q'' und ψ'' bezieht sich auf die ungewöhnlichen Strahlen, wie q und ψ auf die gewöhnlichen.

D.

$\alpha, \alpha', P, S, R_1, R_2$ wie in A.

δ, β, φ siehe p. 339.

α Azimuth der Polarisations-Ebene des Einfallslichtes.

Zeichnungen, welche im dritten Abschnitt insbesondere
gebraucht worden sind.

das Verhältniß der Kreisperipherie zum Durchmesser.

Δ der Phasenunterschied der gewöhnlichen und ungewöhnlichen
Strahlen.

die Dicke der Krystallplatte.

$P, S, P', S', B, C, D; \beta, \gamma, \delta; \beta', \gamma', \delta'$ etc., $\epsilon', \epsilon'', k_1, U, U',$
 Φ, E' wie in Abschn. II.

das Azimuth der Polarisations-Ebene des Einfallslichtes.

das Azimuth der Polarisations-Ebene des aus einer Krystallplatte
tretenden Lichtes.

Seite 136 Zeile 9 v. u. lies Mg statt dg .

• 175 • 7 v. u. l. δ' statt δ .

• 194 • 1 u. 2 v. u., und Seite 195 Zeile 1 v. o. l. d statt k .

• 219 • 17, 21, 27 v. o. l. k statt b .

• 266 • 19 v. o. l. f_1 statt f .

• 377 • 7 v. o. l. seinem statt einen.

Zum völligen Verständniß der Zeichnung der Figur 131 p. 378 (s. ich erst nach dem Druck des Bogens, welcher ihre Beschreibung enthält, ausgeführt sah) bemerke man, daß der hinter der Axe ab befindliche schraffierte Theil das Uhrwerk, und F und G zwei verschiebbare Gegengewichte vorstellen.

Fig. 7.

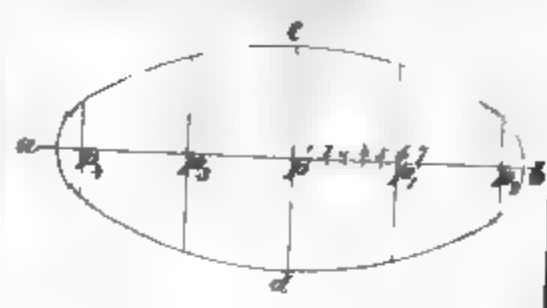
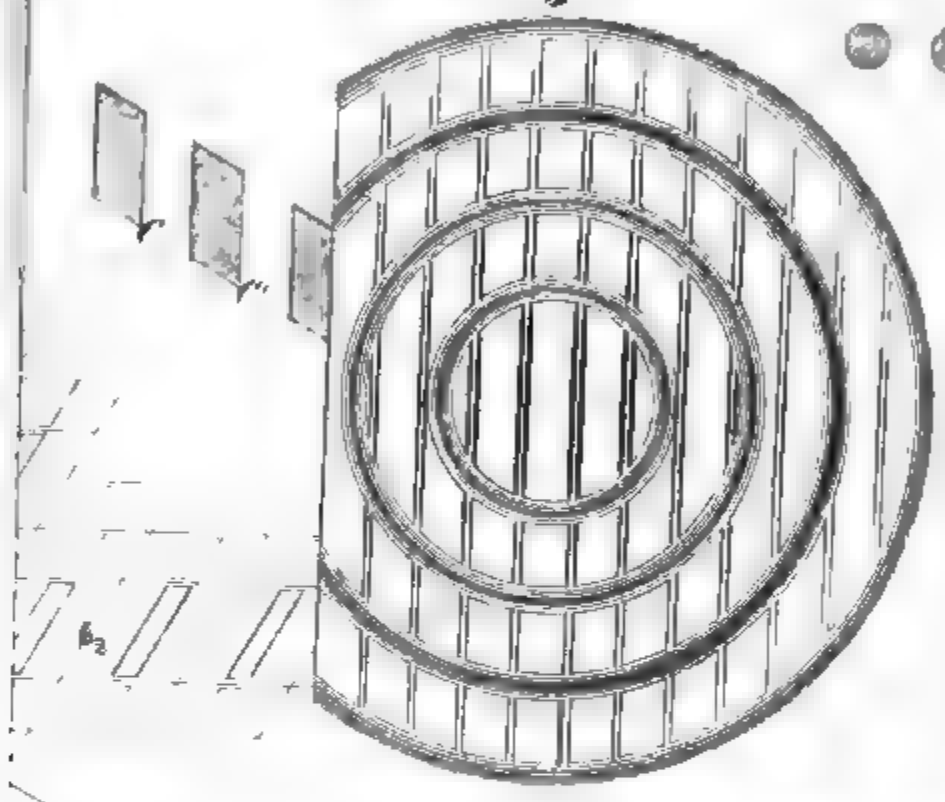
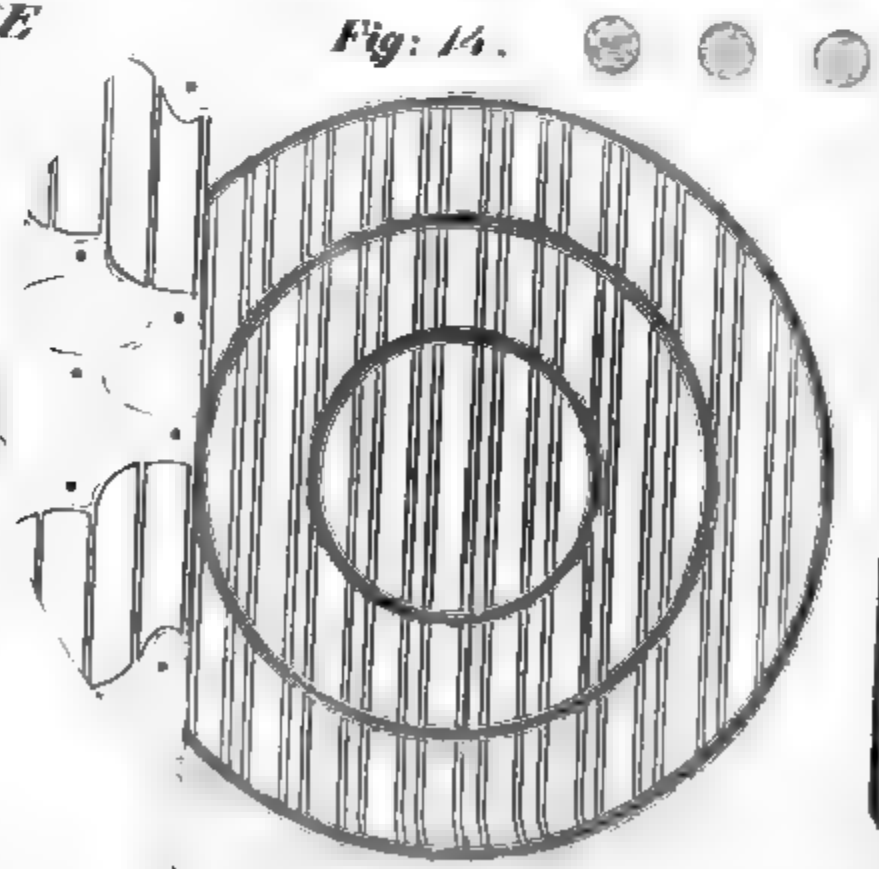


Fig. 13.



E

Fig. 14.





Gedruckt bei A. W. Schade.

Verbesserungen.

Zu Band I.

- Seite 106 Zeile 2 v. u.** lies x_n^2 und x^2 für x_n und x .
- » **107 » 15 v. o.** muß der Nenner $s_n^2(s_n^2 - s_1^2)(s_n^2 - s_2^2)$ statt $s_n^2(s_n^2 - s_2^2)(s_n^2 - s_2^2)$ heißen.
- » **107 » 7 v. u. l.** $(s_a^2 - s_b^2)$ statt $(s_a - s_b^2)$.
- » **120 » 15 v. o. l.** $S''' \beta_a$ statt $S''' \beta$.
- » **134 in der Tafel l.** $\frac{1}{10^3} \kappa$ statt $\frac{1}{10^3} k$.
- » **138 Zeile 14 v. u. l.** $0,65735 l_1^{-2}$ statt $0,65735 l_2^{-2}$
- » **415 » 8 v. u. l.** ε statt e .
- » **200 » 14 v. o. l.** links statt rechts.

Zu Band II.

- Seite 12 Zeile 10 v. u.** lies $\frac{l}{h'}$ statt $\frac{l}{h}$.
- » **29 » 15 v. u. l.** zwischen A und α , statt: zwischen 1 und 2.
- » **» » 13 v. u. l.** zwischen A und b , statt: zwischen 1 und 3.
- » **32 » 15 v. o. l.** corvus statt Corpus.
- » **» » 1 v. o. l.** Fig. III. statt: Fig. 29.
- » **34 » 13 v. o. l.** halb so breit statt: so breit.
- » **» » 19 v. o. l.** eine Hälfte statt: ein Quadrant.
- » **» » 12 v. u. l.** 3 statt: 2.
- » **94 ist durchgehend** h' und h'' statt h_1 und h_2 zu lesen.

Seite 136 Zeile 9 v. u. lies *Mg* statt *dg*.

• 175 • 7 v. u. l. *δ'* statt *δ*.

• 194 • 1 u. 2 v. u., und Seite 195 Zeile 1 v. o. l. *d* statt *b*.

• 219 • 17, 21, 27 v. o. l. *k* statt *b*.

• 266 • 19 v. o. l. *i*, statt *ä*.

• 377 • 7 v. o. l. *seinen* statt *einen*.

Zum völligen Verständniß der Zeichnung der Figur 131 p. 378 (die ich erst nach dem Druck des Bogens, welcher ihre Beschreibung enthält, ausgeführt sah) bemerke man, daß der hinter der Axe *ab* befindliche schraffierte Theil das Uhrwerk, und *F* und *G* zwei verschiebbare Gegengewichte vorstellen.

Fig. 7.

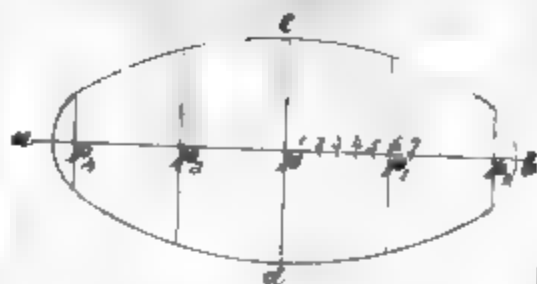
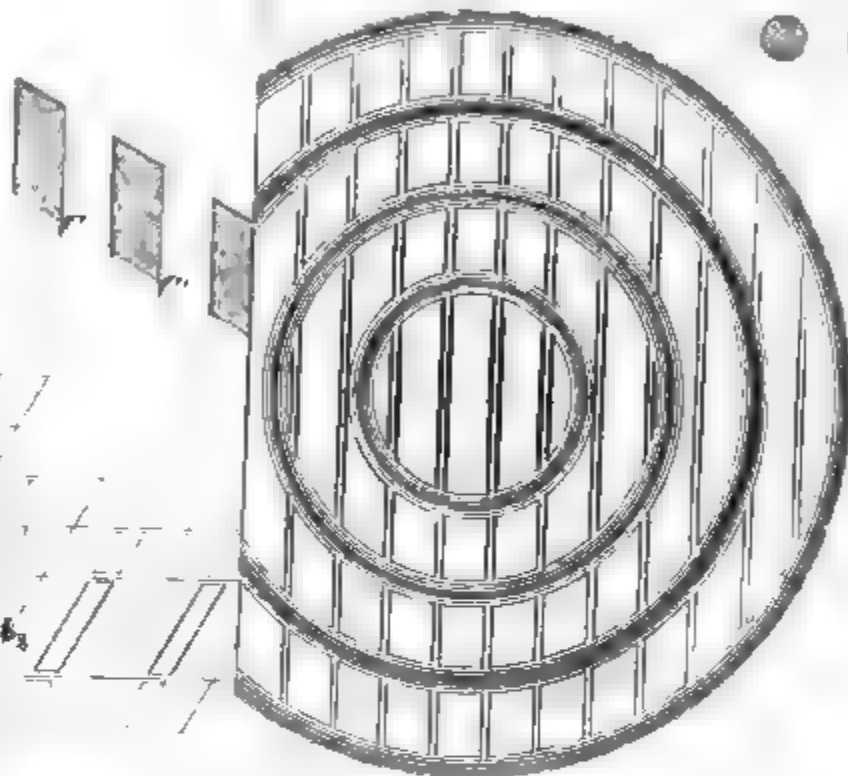


Fig. 13.



E

Fig. 14.

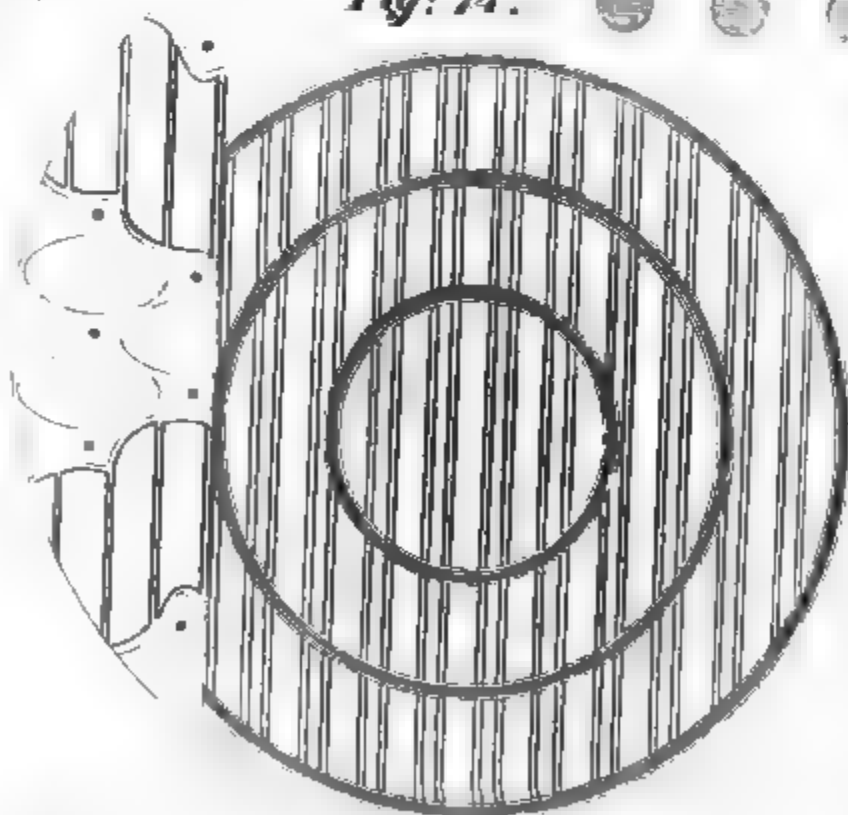




Fig: 17.

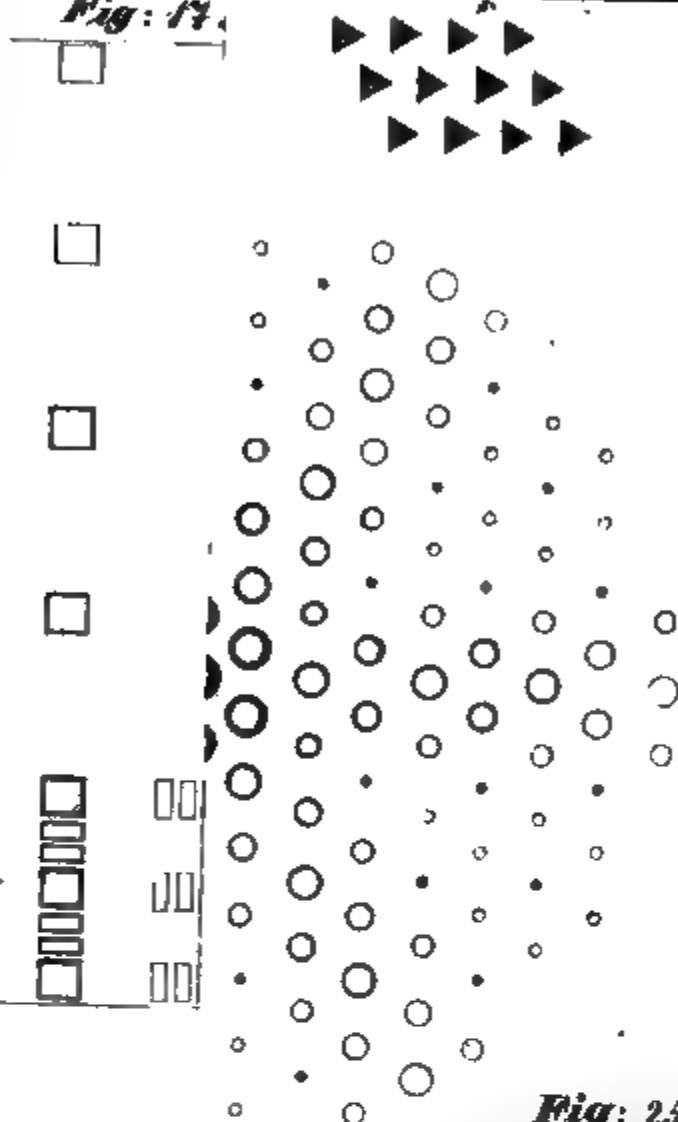


Fig: 22.

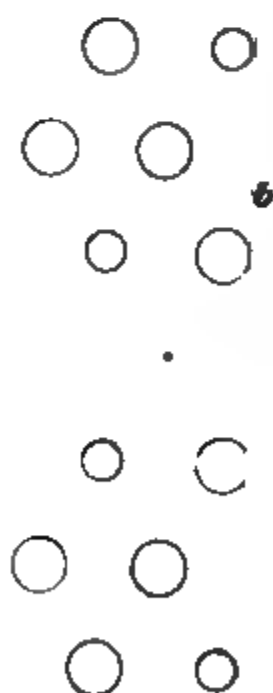


Fig: 25.

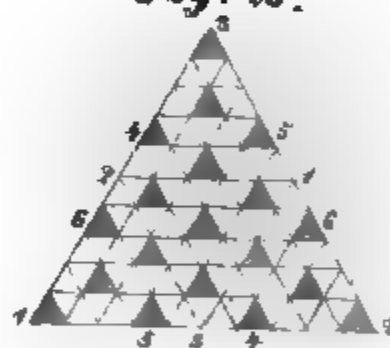


Fig: 24.







Fig: 66.



Tab. IV, Fig: 62 bis 92.

18.

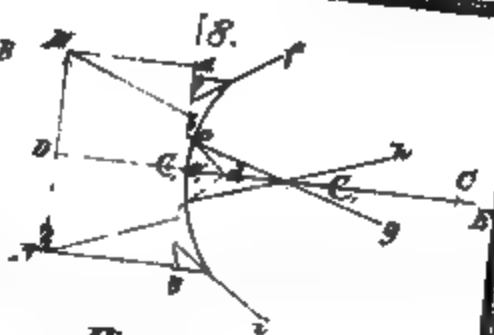


Fig: 74.

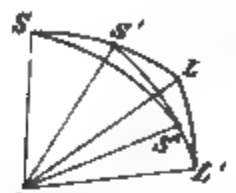


Fig:

82.



Fig: 78.

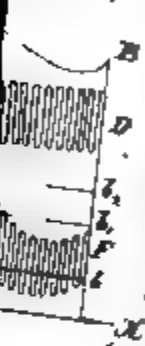


Fig: 79.

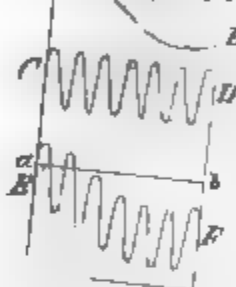


Fig:



Fig: 83

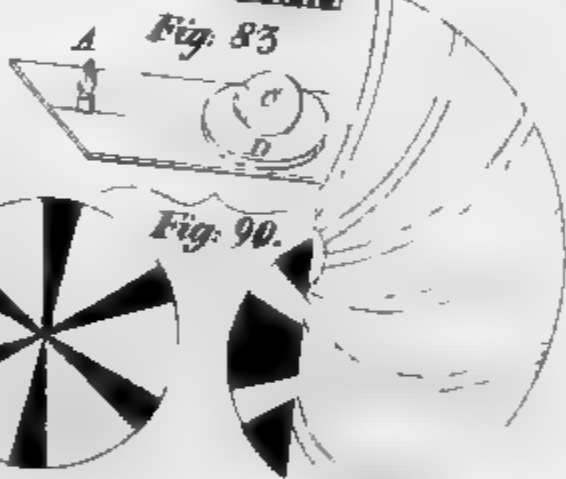


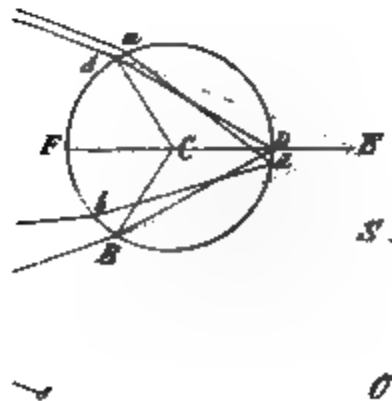
Fig: 90.



Fig: 99.



Fig: 97.





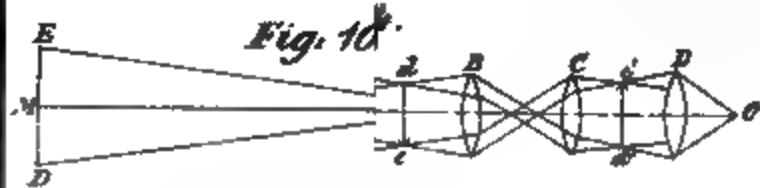


Fig. 10.

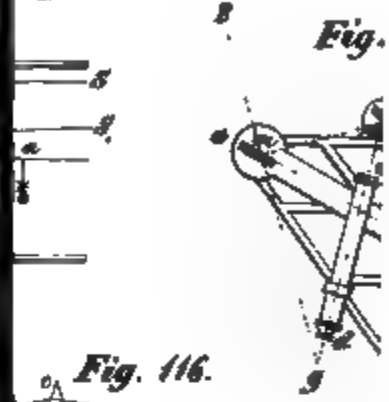


Fig.

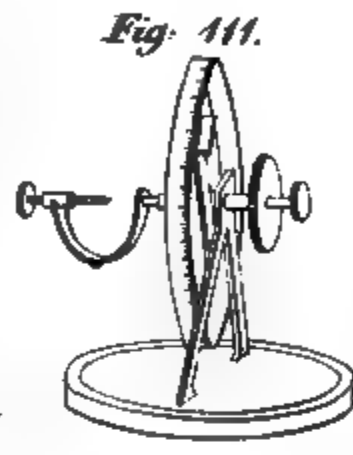


Fig. 111.

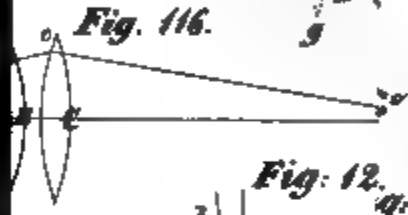


Fig. 116.



22.

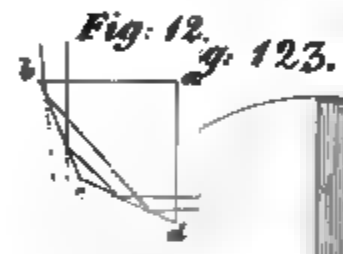


Fig. 123.

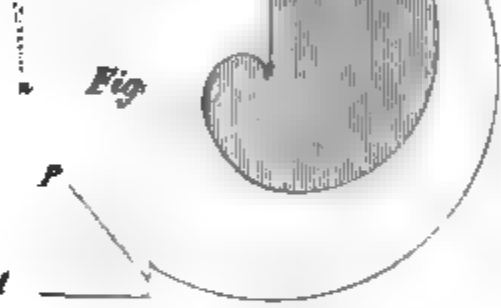


Fig.

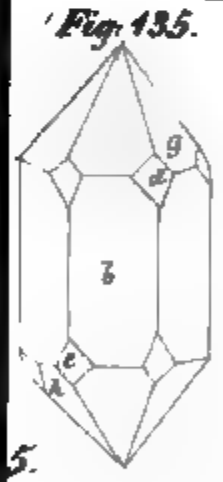


Fig. 135.

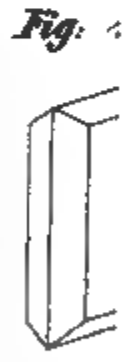


Fig.

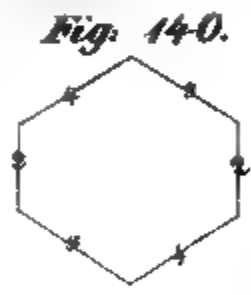


Fig. 140.



5.

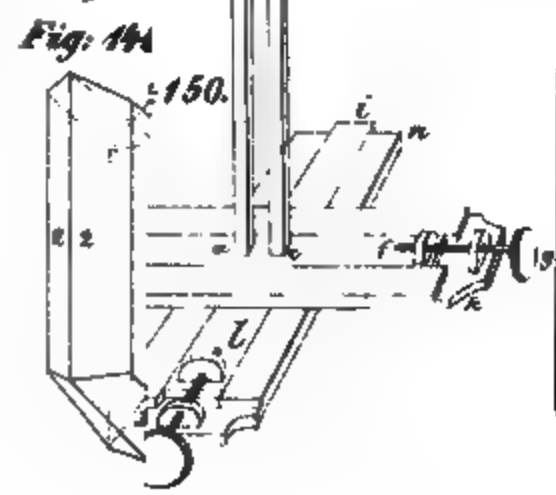


Fig. 150.













